



This is a digital copy of a book that was preserved for generations on library shelves before it was carefully scanned by Google as part of a project to make the world's books discoverable online.

It has survived long enough for the copyright to expire and the book to enter the public domain. A public domain book is one that was never subject to copyright or whose legal copyright term has expired. Whether a book is in the public domain may vary country to country. Public domain books are our gateways to the past, representing a wealth of history, culture and knowledge that's often difficult to discover.

Marks, notations and other marginalia present in the original volume will appear in this file - a reminder of this book's long journey from the publisher to a library and finally to you.

### Usage guidelines

Google is proud to partner with libraries to digitize public domain materials and make them widely accessible. Public domain books belong to the public and we are merely their custodians. Nevertheless, this work is expensive, so in order to keep providing this resource, we have taken steps to prevent abuse by commercial parties, including placing technical restrictions on automated querying.

We also ask that you:

- + *Make non-commercial use of the files* We designed Google Book Search for use by individuals, and we request that you use these files for personal, non-commercial purposes.
- + *Refrain from automated querying* Do not send automated queries of any sort to Google's system: If you are conducting research on machine translation, optical character recognition or other areas where access to a large amount of text is helpful, please contact us. We encourage the use of public domain materials for these purposes and may be able to help.
- + *Maintain attribution* The Google "watermark" you see on each file is essential for informing people about this project and helping them find additional materials through Google Book Search. Please do not remove it.
- + *Keep it legal* Whatever your use, remember that you are responsible for ensuring that what you are doing is legal. Do not assume that just because we believe a book is in the public domain for users in the United States, that the work is also in the public domain for users in other countries. Whether a book is still in copyright varies from country to country, and we can't offer guidance on whether any specific use of any specific book is allowed. Please do not assume that a book's appearance in Google Book Search means it can be used in any manner anywhere in the world. Copyright infringement liability can be quite severe.

### About Google Book Search

Google's mission is to organize the world's information and to make it universally accessible and useful. Google Book Search helps readers discover the world's books while helping authors and publishers reach new audiences. You can search through the full text of this book on the web at <http://books.google.com/>



## Über dieses Buch

Dies ist ein digitales Exemplar eines Buches, das seit Generationen in den Regalen der Bibliotheken aufbewahrt wurde, bevor es von Google im Rahmen eines Projekts, mit dem die Bücher dieser Welt online verfügbar gemacht werden sollen, sorgfältig gescannt wurde.

Das Buch hat das Urheberrecht überdauert und kann nun öffentlich zugänglich gemacht werden. Ein öffentlich zugängliches Buch ist ein Buch, das niemals Urheberrechten unterlag oder bei dem die Schutzfrist des Urheberrechts abgelaufen ist. Ob ein Buch öffentlich zugänglich ist, kann von Land zu Land unterschiedlich sein. Öffentlich zugängliche Bücher sind unser Tor zur Vergangenheit und stellen ein geschichtliches, kulturelles und wissenschaftliches Vermögen dar, das häufig nur schwierig zu entdecken ist.

Gebrauchsspuren, Anmerkungen und andere Randbemerkungen, die im Originalband enthalten sind, finden sich auch in dieser Datei – eine Erinnerung an die lange Reise, die das Buch vom Verleger zu einer Bibliothek und weiter zu Ihnen hinter sich gebracht hat.

## Nutzungsrichtlinien

Google ist stolz, mit Bibliotheken in partnerschaftlicher Zusammenarbeit öffentlich zugängliches Material zu digitalisieren und einer breiten Masse zugänglich zu machen. Öffentlich zugängliche Bücher gehören der Öffentlichkeit, und wir sind nur ihre Hüter. Nichtsdestotrotz ist diese Arbeit kostspielig. Um diese Ressource weiterhin zur Verfügung stellen zu können, haben wir Schritte unternommen, um den Missbrauch durch kommerzielle Parteien zu verhindern. Dazu gehören technische Einschränkungen für automatisierte Abfragen.

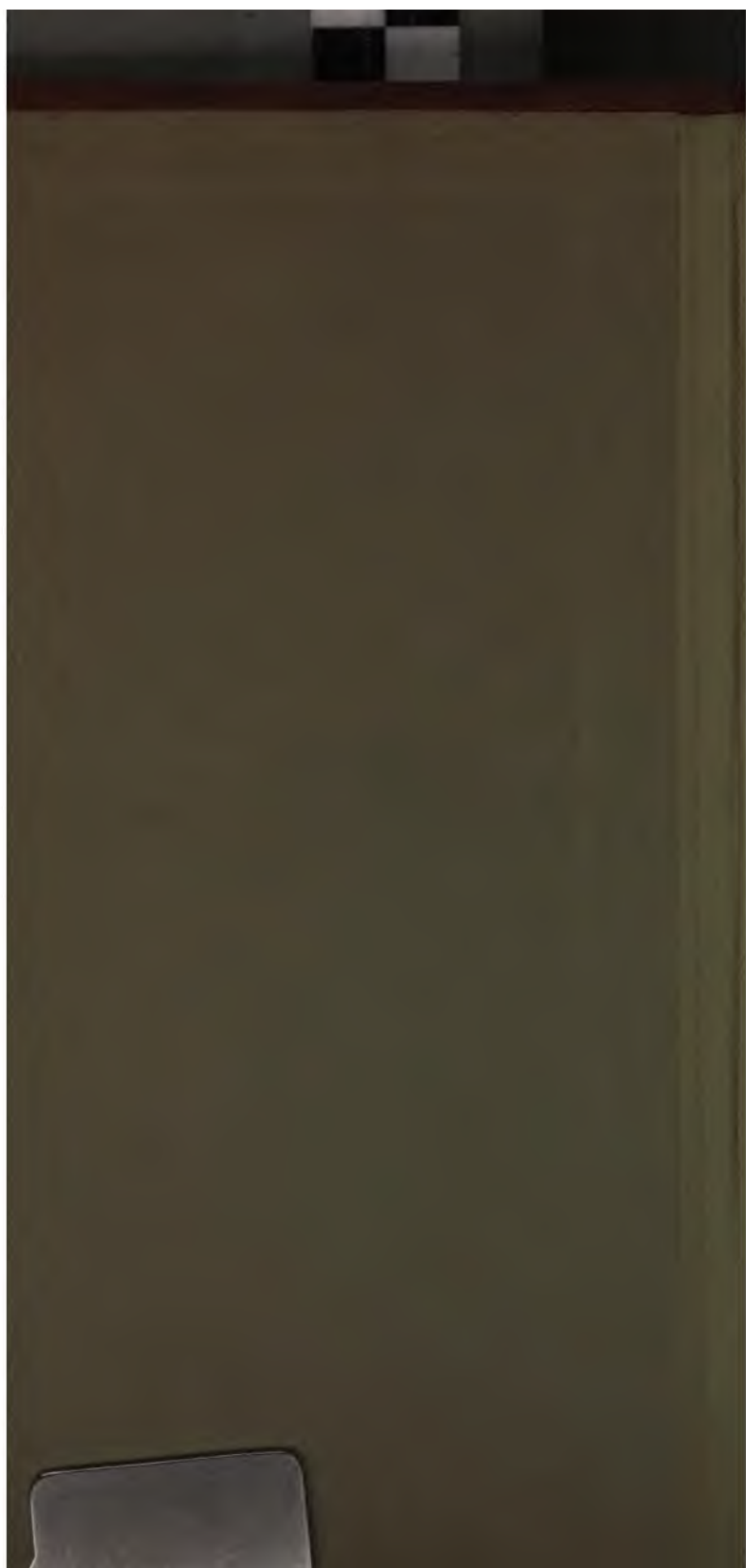
Wir bitten Sie um Einhaltung folgender Richtlinien:

- + *Nutzung der Dateien zu nichtkommerziellen Zwecken* Wir haben Google Buchsuche für Endanwender konzipiert und möchten, dass Sie diese Dateien nur für persönliche, nichtkommerzielle Zwecke verwenden.
- + *Keine automatisierten Abfragen* Senden Sie keine automatisierten Abfragen irgendwelcher Art an das Google-System. Wenn Sie Recherchen über maschinelle Übersetzung, optische Zeichenerkennung oder andere Bereiche durchführen, in denen der Zugang zu Text in großen Mengen nützlich ist, wenden Sie sich bitte an uns. Wir fördern die Nutzung des öffentlich zugänglichen Materials für diese Zwecke und können Ihnen unter Umständen helfen.
- + *Beibehaltung von Google-Markenelementen* Das "Wasserzeichen" von Google, das Sie in jeder Datei finden, ist wichtig zur Information über dieses Projekt und hilft den Anwendern weiteres Material über Google Buchsuche zu finden. Bitte entfernen Sie das Wasserzeichen nicht.
- + *Bewegen Sie sich innerhalb der Legalität* Unabhängig von Ihrem Verwendungszweck müssen Sie sich Ihrer Verantwortung bewusst sein, sicherzustellen, dass Ihre Nutzung legal ist. Gehen Sie nicht davon aus, dass ein Buch, das nach unserem Dafürhalten für Nutzer in den USA öffentlich zugänglich ist, auch für Nutzer in anderen Ländern öffentlich zugänglich ist. Ob ein Buch noch dem Urheberrecht unterliegt, ist von Land zu Land verschieden. Wir können keine Beratung leisten, ob eine bestimmte Nutzung eines bestimmten Buches gesetzlich zulässig ist. Gehen Sie nicht davon aus, dass das Erscheinen eines Buchs in Google Buchsuche bedeutet, dass es in jeder Form und überall auf der Welt verwendet werden kann. Eine Urheberrechtsverletzung kann schwerwiegende Folgen haben.

## Über Google Buchsuche

Das Ziel von Google besteht darin, die weltweiten Informationen zu organisieren und allgemein nutzbar und zugänglich zu machen. Google Buchsuche hilft Lesern dabei, die Bücher dieser Welt zu entdecken, und unterstützt Autoren und Verleger dabei, neue Zielgruppen zu erreichen. Den gesamten Buchtext können Sie im Internet unter <http://books.google.com> durchsuchen.







OTK  
Bode















JOHANN ELERT BODE.



Astronomy-Altases 1801

(19)

Anleitung  
zur  
Kenntniß  
des  
gestirnten Himmels,  
von

Johann Elert Bode,

*Königl. Astronom, Mitglied der Akademie der  
Wissenschaften zu Berlin, London, Petersburg,  
Stockholm u. Utrecht, wie auch der Gesellschaft  
Naturforschender Freunde zu Berlin, u. der Mär-  
ckischen oekonomischen zu Potsdam Mitglied.*



Siebende verbesserte Auflage.

---

*Mit XV. Kupfertafeln und einer allgemeinen Himmelskarte.*

---

Berlin, 1801.

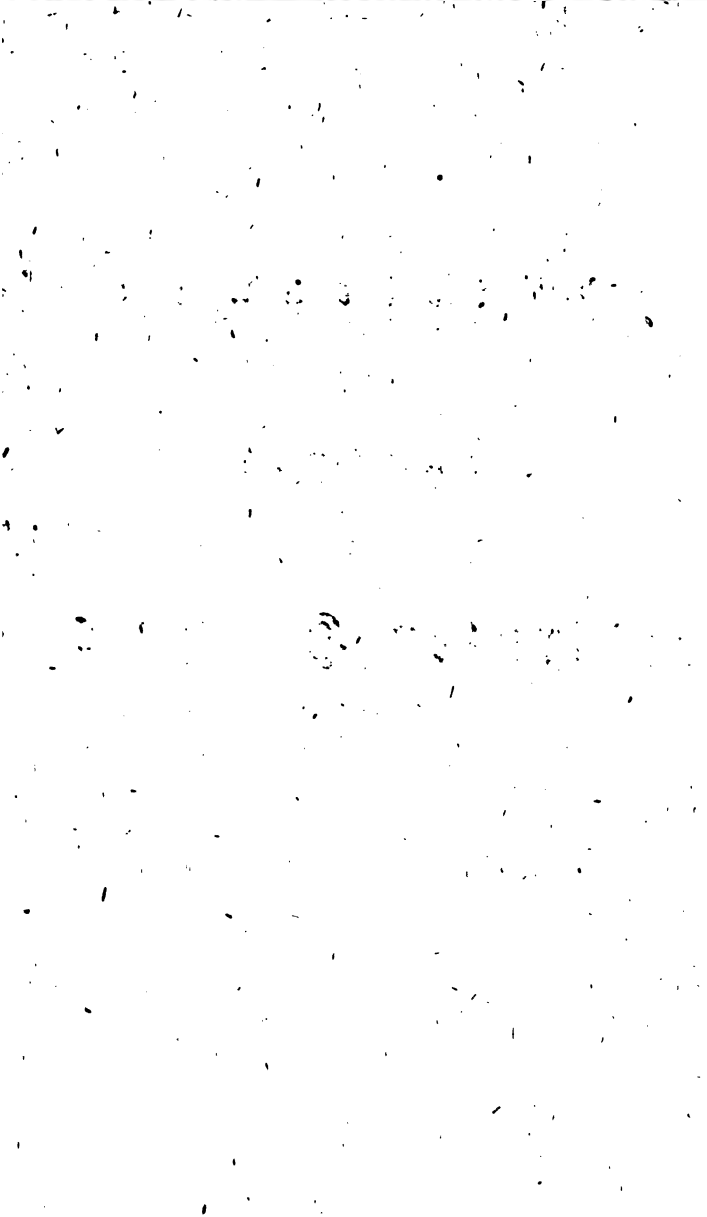
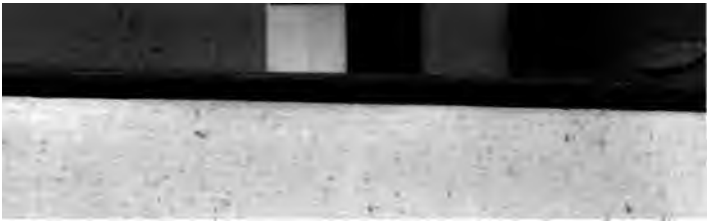
bey Christian Friedrich Homburg.

NEW YORK  
PUBLIC



xyw33  
604

A n l e i t u n g  
zur  
K e n n t n i s s  
des  
g e s t i r n t e n H i m m e l s.



## V o r r e d e.

---

Es war im Jahre 1768, als ich mich in meiner Vaterstadt Hamburg zuerst mit diesem Buche ins Publikum wagte, und solches auf 22 Bogen in klein 8vo auf meine Kosten abdrucken ließ. Im Jahre 1772 mußte ich eine neue Auflage besorgen, welche gleichfalls daselbst, vermehrt und verbessert, auf 33 Bogen in groß 8vo auf meine Kosten erschien. Zur Ostermesse des Jahres 1777 veranstaltete ich hieselbst im Verlage des Herrn Zimburg eine dritte noch wesentlicher vermehrte und mit Kupfern versehene Auflage \*). Diese fehlte nach einem Jahre, und es erschien daher in der Ostermesse 1778 die vierte. Im Jahre 1788 hatte ich das Vergnügen, diese Anleitung zur Kenntniß des gestirnten Himmels, aufs neue umgearbeitet, zum fünftenmale herauszugeben. Im Jahre 1792 lieferte ich die sechste verbesserte, und gegenwärtig er-

\*) Von dieser Auflage erschien in Harlem im Jahre 1779, bey Bosch, eine holländische Uebersetzung.



scheint die siebente, abermals durchgesehene, und mit den neuesten Wahrnehmungen am Himmel bereicherte Ausgabe \*).

Ich bemühe mich in diesem Werke, den Liebhabern der Sternkunde eine faßliche Anleitung zu geben, wie sie sich mit dem gestirnten Himmel und dessen Erscheinungen von einer Zeit des Jahrs zur andern ohne kostbare Werkzeuge und weitläufige Rechnungen, größtentheils bloß durch den Augenschein, bekannt machen, und vornehmlich die Sterne unter ihren, seit dem entferntesten Alterthum eingeführten, figürlichen Vorstellungen auffuchen können. Mittlerweile suche ich meine Leser auf alles aufmerksam zu machen, was das schon sinnlich prächtige Firmament Merkwürdiges hat, um einen edlen Antrieb zu erregen, sich vom Weltgebäude Begriffe zu sammeln, die weit über die Gedankenlosigkeit und niedrigen Vorstellungen des gemeinen Mannes bey Gegenständen, die so sehr auf unsere Aufmerksamkeit Ansprache machen, erhaben sind, und um das unbeschreibliche Vergnügen zu genießen, welches die Betrachtung dieser großen Werke Gottes ihren Bewunderern, und noch mehr ihren Kennern überflüssig gewährt \*\*).

\*) Schon seit der zweyten Auflage dieses Buchs sind in Deutschland verschiedene zu gleichem Zwecke dienende Schriften erschienen, die in manchen Stücken mit meiner Arbeit eine oft zu große Aehnlichkeit haben; gleichwol hat solches den Absatz desselben nicht aufgehalten, woraus ich auch die angenehme Folge ziehe, daß die Zahl der Liebhaber der Sternkunde in Deutschland zunehmen müsse.

\*\*) „Sonnen- und Mondfinsternisse, Conjunctionen und Bedeckungen der Planeten zu berechnen,“ schrieb mein nun verewigter

Die anhaltenden Beobachtungen des gestirnten Himmels führen, meines Erachtens, ganz natürlich zu einer richtigen Kenntniß des Weltbaues, welches mich auch meine eigene Erfahrung gelehrt. Der prachtwolle Anblick der Gestirne in heitern Nächten trieb mich in meiner Jugend zuerst an, denselben aufmerksame Blicke zu gönnen, und dem Laufe dieser glänzenden Körper nachzuforschen. Bey einem gänzlichen Mangel des mündlichen Unterrichts und eines Buches, das mir hierzu nach meinem Wunsche eine nähere Anleitung hätte

Lehrer und Freund, der seel. Prof. Büsch in Hamburg, in der Vorrede zur ersten Ausgabe, „ist nicht Jedermanns Sache, und die menschliche Gesellschaft hat genug daran, wenn es nicht ganz und gar an Männern fehlt, welche sich mit den schweren Berechnungen der himmlischen Bewegungen beschäftigen, damit sie wenigstens sicher davor bleibe, richtige Kalender zu rechter Zeit zu haben, und alle die Vortheile, welche der bürgerlichen Gesellschaft aus dem Resultate mühsamer astronomischer Berechnungen zu gute kommen, nicht verlohren gehe. Aber zu wissen, daß diese hellen Punkte, welche uns des Abends vom Himmel herab ins Auge stralen, etwas bessers, als goldne Nägel, mit welchen das Gewölbe des Himmels befestigt ist, oder daß sie nicht etwan Bohrlöcher in demselben sind, durch welche das himmlische Feuer durchspielt; zu wissen, daß die Bewegung eines Jupiters oder Venns, und das Fortschießen eines Sternputzens zweyerley Dinge sind, das ist eine würdige Beschäftigung aller Geister, die nicht ganz an der Erde kleben, und welchen einigermaßen daran gelegen ist, ihre Kenntnisse über dasjenige hinaus zu erweitern, was bloß zur Nahrung und Nothdurft des Leibes gehört.“ — „Eine jede schöne Nacht, wenn sie unserm Auge den Anblick des Himmels in dem Maße aufschließt, so wie sie uns die Erde mit allem, was um uns her ist, verhält, scheint uns ausdrücklich darauf zu verweisen, daß wir in diesen Stunden, so viel wir deren nicht der Ruhe widmen, unsere Augenweide in der Höhe, und nicht mehr in den Gegenständen um uns her suchen sollen, welche ein gekünsteltes Licht mit einem dunkelscheinenden Glanz aufhellel.“ —



geben können, war das Vergnügen, an welches ich nie ohne die lebhafteste Nährung meines Herzens zurückdenke, um desto größer, wenn ich etwas mir bis dahin Unbekanntes am Himmel entdeckte, und meine Kenntnisse durch einen neuen Zuwachs bereichert sahe. Sollte mich die Erwartung trügen, wenn ich eben diesen Weg für meine Leser als den schicklichsten ansehe? Manche wissen aus Büchern vieles von der Bewegung, Entfernung und Größe der Himmelskörper; aber, da sie selten, und etwa nur bey außerordentlichen Vorfällen, den Himmel selbst ansehen, um diese Körper aufzusuchen und ihre Fortrückungen zu bemerken, so bleiben ihre Kenntnisse vom Weltbau mangelhaft, und das erwartete Vergnügen unvollkommen. Hiemit behaupte ich keinesweges, daß es nothwendig sey, sich durch Aufsuchung der kleinsten Sterne das Gedächtniß zu beschweren; sondern der gewünschte Endzweck kann erreicht werden, wenn man sich außer den Planeten fürs erste nur die größern Sterne bekannt macht, welche dies Buch auf verschiedene Art kennen zu lernen anweist.

Aus dem bisher Gesagten läßt sich schon abnehmen, daß ich hier eigentlich kein astronomisches Lehrbuch oder ein aneinander hängendes System der Sternkunde liefere \*). Von dem Planetensysteme der Sonne kommt freylich manches vor; unterdessen aber doch nur in der

\*) Dies ist eigentlich der Gegenstand meiner Erläuterung der Sternkunde und der dazu gehörigen Wissenschaften, wovon im Jahre 1793 bey Herrn Hinburg die zweyte vermehrte und verbesserte Ausgabe in zwey Bänden, gr. 8., mit 19 Kupfer- tafeln, erschienen ist.



Rücksicht, und insoweit die Erläuterungen desselben auf meinen Plan eine nähere Beziehung haben.

Die monatlichen Anweisungen zur Kenntniß der Fixsterne, im ersten Abschnitte der zweyten Abtheilung, sind auf länger als ein Jahrhundert ohne merklichen Fehler zu gebrauchen; allein, da der Lauf und Stand der Planeten sich in jedem Jahre anders zeigt, so läßt sich derselbe nicht auf eine ähnliche Art vorstellen. Die erste Auflage lieferte die Erscheinung der Planeten bloß für das Jahr 1768. Ich wurde aber damals öffentlich aufgefordert, den Lauf der Planeten jährlich besonders herauszugeben, welches ich vom Jahre 1770 bis 1777 bewerkstelligte; und deswegen ließ ich die Planeten-Erscheinungen bey der zweyten Ausgabe gänzlich weg. Unterdessen wollte ich bey der dritten dieses Buch auch in diesem Stück auf verschiedene Jahre brauchbar machen, und lieferte den Lauf und die Erscheinungen der Planeten auf 24 Jahre im voraus berechnet, so wie zugleich eine allgemeine Anzeige von den inzwischen eintreffenden Sonnen- und Mondfinsternissen. Was sonst die Planeten in ihrem scheinbaren und wahren Laufe, imgleichen durch Fernröhre Merkwürdiges zeigen, wurde besonders abgehandelt und durch Kupfer erläutert. Noch fügte ich zwölf perspektivische Vorstellungen gewisser Gegenden des gestirnten Himmels, ferner eine allgemeine Himmelskarte, welche nach einer gewissen Vorrichtung die jedesmalige Stellung der Gestirne zeigt, eine Mondkarte u. bey.

Bei der fünften Auflage brachte ich noch verschie-

dene Verbesserungen an, kürzte einiges ab, und fügte dagegen die vom Jahre 1778 bis zum Jahre 1788 am Himmel gemachten äußerst merkwürdigen Entdeckungen hinzu, ohne dadurch die Anzahl der Bogen zu vermehren. Ich lieferte auch eine neue Karte vom Sonnensysteme, einen größern Entwurf meiner allgemeinen Himmelskarte &c. In der sechsten Ausgabe nahm ich abermal manche Abänderungen und Verbesserungen vor, rückte die neuesten Entdeckungen und Bemerkungen ein, und um dazu Platz zu schaffen, ließ ich unter andern den Lauf der Planeten nur für die in diesem Jahrhundert noch übrigen neun Jahre stehen; auch in den Kupfern wurde verschiedenes verbessert. Bei dieser siebenten Ausgabe habe ich ähnliche Verbesserungen und Zusätze angebracht, und da nun mit dem gegenwärtigen 1800sten Jahre die Beschreibung des Laufs der Planeten zu Ende geht, so liefere ich in diesem Bande aufs neue die Derter und Erscheinungen derselben auf zwölf Jahre, also vom Jahre 1801 bis zum Jahre 1812 im voraus berechnet, nebst einer Anzeige der inzwischen vorfallenden Sonnen- und Mondfinsternisse. Uebrigens bin ich mit Fleiß darauf bedacht gewesen, mich allemal innerhalb der Gränzen meines Plans zu halten, um meinen Lesern durchaus verständlich zu bleiben, und ich bitte alle Kenner, meine Arbeit hiernach gütigst zu beurtheilen.

Die dem Publiko bereits bekannte Sorgfalt des Herrn Verlegers, die äußerliche Zierde seiner Verlagsbücher bestens zu befördern, wird sich auch bei dieser neuen Auflage hinlänglich zeigen.



Ich übergebe und widme gegenwärtiges Buch allen denjenigen, welche für die großen Werke Gottes am Himmel noch einiges Gefühl haben, und zu edel denken, um ihre Kenntnisse bloß auf dasjenige einzuschränken, was auf irdische Bequemlichkeiten die nächste Beziehung hat, mit dem Wunsche, daß dieselben bey der Betrachtung der sinnlichen Pracht des Firmaments auf die Größe und vortreffliche Einrichtung des Weltgebäudes mögen geführt werden, und versichere im voraus, daß Keinem die darauf verwendete Mühe gereuen wird. Die erneuerten Auflagen dieses Buchs überzeugen mich, daß die Freunde der erhabenen Sternkunde dasselbe mit einem mir sehr schätzbaren Beyfalle beehren. Ich darf also auf die Erreichung meiner Absicht bey demselben als die angenehmste Belohnung meiner Bemühung rechnen, und mich zugleich mit dem frohen Bewußtseyn schmeicheln, auch dadurch etwas zur Verherrlichung des anbetungswürdigen Schöpfers unter meinen Zeitgenossen beygetragen zu haben. Berlin, im September 1800.

## Erklärung der Vignetten.

Die vor der ersten Abtheilung stehende Vignette zeigt eine mit astronomischen Instrumenten gezierte runde Oefnung, die eine Aussicht des gestirnten Himmels verstatet, wenn der große Bär, oder eigentlich dessen sieben bekannte Sterne, die unter dem Namen des großen Wagens bekannt sind, unterm Pol im nördlichen Meridian stehen.

Die vor der zweyten Abtheilung befindliche Vignette stellt eine nächtliche Landschaft mit einer Gegend der Abendseite des gestirnten Himmels, auf dem Berliner Parallelkreise perspektivisch entworfen, vor. Der Punkt West-Süd-West liegt in der Mitte am Horizonte. Die Stellung der dajelbst vorkommenden hellen Sterne, worunter sich vornehmlich die vom Orion, Stier, großen Hund &c. auszeichnen, zeigt sich im Anfange des Aprils gegen 8½ Uhr Abends, oder allemal 22 Minuten nach dem im März angenommenen Stande des Himmels.

Die Vignette vor der dritten Abtheilung zeigt in der Mitte unser Sonnensystem, um welches nach allen Seiten hinaus die übrigen Sonnensysteme des Weltalls stehen. Diese Figur wird durch das alte Sinnbild der Ewigkeit, nämlich einer Schlange, welche das Ende ihres Leibes im Munde hält, begrenzt, um den für uns unendlichen Umfang des Weltgebäudes anzudeuten.

# I n h a l t.

## Die erste Abtheilung

enthält:

Die zum nähern Gebrauch dieser Anleitung dienenden  
Erläuterungen.

## Erster Abschnitt.

Allgemeine Erfahrungen. Seite 1

Von der Eintheilung und Benennung der Himmels-  
körper. — 3

Von der Eintheilung der Himmelskugel in Kreise,  
Grade und Punkte. — 7

Von den Benennungen verschiedener Circul und  
Punkte der Himmelskugel: 1) Vom Zenith und Nadir. 2) Vom Horizonte. 3) Von den Weltgegenden. 4) Vom Meridian. 5) Von den Verticirculn, dem Azimuth, der Morgen- und Abendweite, und den Höhengirculn der Sterne. 6) Von den Polen. 7) Vom Aequator. 8) Von den Wendecirculn. 9) Von der Ecliptik und den Soluren. 10) Vom Thierkreise. 11) Von den Tagesciculn. 12) Von der geraden Aufsteigung, Abweichung, Länge und Breite der Sterne. — 8: 21



Monat Januar.	Seite 137
— Februar.	— 149
— März.	— 182
— April.	— 205
— May.	— 224
— Junius.	— 241
— Julius.	— 254
— August.	— 270
— September.	— 290
— Oktober.	— 307
— November.	— 327
— December.	— 345

Nachweisung, wo in den vorigen monatlichen Anleitungen u. der fabelhafte Ursprung u. der Sternbilder vorkommt.	— 367
--	-------

### Zweiter Abschnitt.

Lauf und Erscheinung der Planeten, vom Jahre 1801 bis zum Jahre 1812.	— 368
Allgemeines Verzeichniß der vom Jahre 1801 bis zum Jahre 1812 eintreffenden Sonnen- und Mondfinsternisse.	— 405

### Die dritte Abtheilung

enthält:

Vollständigerer Gebrauch der Gestirnsbeschreibungen u. Lauf der Planeten u. Merkwürdigkeiten des Firmaments, und Betrachtungen über das Weltgebäude.

#### Erster Abschnitt.

Gebrauch der monatlichen Anleitungen zur Sternkenntniß in allen Stunden der Nacht.	— 409
--	-------

## I n h a l t.

XV

Die Zeit der Erscheinung und Sichtbarkeit einiger der vornehmsten Sterne durchs ganze Jahr.	Seite 417
Die Zeit der Culmination einiger der vornehmsten Sterne zu finden.	— 420
Anweisung zur Berechnung des Auf- und Unterganges der vornehmsten Sterne.	— 437
Anweisung, die Zeit der Nacht aus den Sternen zu finden.	— 440
Beschreibung der beygehenden allgemeinen Himmelskarte.	— 448
Tafel für die gerade Aufsteigung der Sonne.	— 451

## Zwenter Abschnitt.

Die geocentrischenörter der Planeten nach obigen Tafeln von 1801 bis 1812 zu finden.	— 451
1) Vermittelt des auf der ersten Kupfertafel abgebildeten Sonnensystems.	— 452
2) Vermittelt einer leichten Rechnung, und Tafeln dafür.	— 456
Verzeichniß des Thierkreises, mit Anzeige der Sterne, welche nach Flamsteed unter einem jeden Grade der Länge vorkommen.	— 467
Der Mondlauf mit dem Sonnenlaufe verglichen, dessen Lichtgestalten zc.	481
Anweisung, den Ort, imgleichen den Auf- und Untergang der Sonne zu finden.	— 488
Anweisung, die Culmination des Mondes zu finden.	— 490
Den Auf- und Untergang des Mondes zu finden.	— 493
Die Lichtgestalten der Venus zu finden.	— 495
Von den Trabanten des Jupiters.	— 497
Die Erscheinungen des Ringes vom Saturn.	— 501
Von den Trabanten des Saturns	— 503

Von den bisher bekannten Trabanten des Uranus.	Seite 502
Beschreibung des auf Tafel II vorgestellten Sonnensystems.	— 505

### Dritter Abschnitt.

Von der scheinbaren Gestalt des Himmels, dem vergrößerten Ansehen der Himmelskörper am Horizont, und andern bey Betrachtung des Firmaments vorkommenden optischen Betrügen.	— 507
Von der Refraktion oder Stralenbrechung, imgleichen der Abend-, Morgen-, und nächtlichen Dämmerung.	— 522
Von dem Funkeln und den scheinbaren Größen der Fixsterne.	— 529
Vom Zodiacal-, oder Thierkreislichte.	— 534
Von einigen Lusterscheinungen.	— 538
Etwas von dem, was die Fernröhre am Himmel Merkwürdiges zeigen.	— 550

### Vierter Abschnitt.

Allgemeine Betrachtungen über das Weltgebäude.	— 560
--	-------





## Die erste Abtheilung

enthält

die zum nähern Gebrauch dieser Anleitung u.  
dienenden Erläuterungen.

### Erster Abschnitt.

#### Allgemeine Erfahrungen.

Wenn die Sonne am Abend unsern Gesichtskreis im Westen verlassen, und das Licht des Tages mit der Abenddämmerung aus der Luft weicht, so kommen an einem wolken- und dunstfreyen Himmel nach und nach jene Weltkörper zum Vorschein, die wir Sterne nennen. Je mehr die Dunkelheit der Nacht einbricht, desto häufiger stellen sie sich auf

Von den bisher bekannten Trabanten des Uranus.	Seite 502
Beschreibung des auf Tafel II vorgestellten Sonnensystems.	— 505

### Dritter Abschnitt.

Von der scheinbaren Gestalt des Himmels, dem vergrößerten Ansehen der Himmelskörper am Horizont, und andern bey Betrachtung des Firmaments vorkommenden optischen Betrügen.	— 507
Von der Refraktion oder Stralenbrechung, imgleichen der Abend-, Morgen-, und nächtlichen Dämmerung.	— 512
Von dem Funkeln und den scheinbaren Größen der Fixsterne.	— 529
Vom Zodiacal-, oder Eclipticlichte.	— 534
Von einigen Lusterscheinungen.	— 538
Etwas von dem, was die Fernröhre am Himmel Merkwürdiges zeigen.	— 550

### Vierter Abschnitt.

Allgemeine Betrachtungen über das Weltgebäude.	— 560
--	-------

nach einer und derselben Gegend gemeinschaftlich hinbewegt, und daß übrigens die Sterne selbst unter sich beständig einerley Weite von einander behalten. In der folgenden Nacht wird man um eben dieselbe Stunde wieder die nämlichen Sterne sehen, und ähnliche Erscheinungen bemerken, so daß es das eigentliche Ansehen hat, als wenn die prächtig gestirnte Himmelskugel sich in 24 Stunden von Osten nach Westen umwälzte.

### Von der Eintheilung und Benennung der Himmelskörper.

Das ganze Heer der unermesslich weit über unserer Atmosphäre am Firmament glänzenden Weltkörper wird eingetheilt: in Fixsterne, Planeten und Kometen. Die Fixsterne haben ihren Namen von fixus, fest, unbeweglich, weil sie an der innern Fläche der hohlen Himmelskugel befestigt zu seyn scheinen, und ihren Ort gegen einander nicht verändern. Diese Fixsterne machen bey weitem die größte Anzahl aller Sterne aus, die wir am Himmel sehen, und es ist der vornehmste Endzweck dieses Buchs, zu deren Kenntniß deutliche Anweisungen zu geben. Man theilt dieselben, nach ihrer erscheinenden Größe oder Lichtstärke, in verschiedene Klassen oder Ordnungen ein; denn es giebt Sterne der ersten, zweyten, dritten bis sechsten oder siebenten Größe. Sterne von der ersten Größe sind solche, welche sich unter allen andern wegen ihres hellen Glanzes vorzüglich kennbar machen. Nach ihnen folgen die von der zweyten Größe, dann von der dritten, und so versteht man unter Sterne von der vierten, fünften bis siebenten Größe immer kleinere und unscheinbarere, wiewol die Astronomen, vornämlich bey den letztern, nicht durchaus mit einander übereinkommen, zu

welcher Klasse dieser oder jener zu rechnen sey. Sterne erster und zweyter Größe giebt es nur wenige; mit den absteigenden Ordnungen aber nimmt die Zahl der Sterne sehr ansehnlich zu. Außer diesen Fixsternen, die wir am Himmel mit bloßen Augen sehen können, und wovon bereits mehrere Tausende nach ihrer richtigen Stellung beobachtet worden, giebt es noch Millionen, welche sich nur durch Fernröhre zeigen, und diese werden teleskopische Sterne genannt. Zu den Fixsternen gehört ferner die Milchstraße (*Via lactea*), jener blaß schimmernde Streif oder Himmelsgürtel, der sich in heiteren Nächten zeigt, und beynahe nach der Lage eines größten Kreises die ganze gestirnte Kugelfugel in ununterbrochenem Zusammenhange, obgleich in ungleicher Breite, umzieht. Man kann seinen schwachen Lichtschimmer von dem vereinigten Glanze unzähliger, dem Anscheine nach sehr nahe zusammenstehenden kleinen Sterne herleiten, indem die vollkommensten Teleskope solche deutlich zeigen. Die Astronomen rechnen auch zu den Fixsternen die eigentlichen neblichten Sterne (einzelne Sterne, die in einen Nebel eingehüllt erscheinen), ferner, die Nebelflecke und Sternhaufen, von welchen beyden letztern Arten sich einige schon mit bloßen Augen als kleine schwach erleuchtete Stellen hie und da am Himmel erkennen lassen, und, wie uns die Fernröhre belehren, entweder sich bloß als blasse Licht- oder nebelichte Flecke darstellen, oder aus einer zahlreichen Sammlung kleiner Sterne bestehen. Endlich zählt man zu den Fixsternen die, obgleich verhältnißmäßig in geringer Anzahl vorhandenen, neuen oder einem periodischen Lichtwechsel unterworfenen Sterne, weil solche ihren Ort am Himmel nicht verändern. Planeten sind diejenigen Sterne, welche eine eigene Bewegung haben, oder in einer gewissen Zone



## Eintheilung u. Benenn. der Himmelskörper. 5

und Richtung von einem Fixsterne zum andern fortrücken, und in verschiedenen Zeiten ihre Umläufe am Himmel vollenden. Die Alten konnten Jahrhunderte hindurch den oft unregelmäßig erscheinenden Lauf dieser Himmelskörper nicht erklären, und nannten sie deswegen Planeten, das ist, Ir- oder Wandelsterne. Am Himmel sehen wir sechs, sie heißen: Uranus  $\delta^*$ ), Saturn  $\tau$ , Mars  $\delta$ , Venus  $\zeta$  und Merkur  $\nu$ . Dann ist die Erde  $\delta$ , welche wir bewohnen, gleichfalls ein Planet, also der siebente. Weil der Lauf der Planeten am Firmamente nicht alle Jahre der nämliche ist, so kann ich von demselben in dieser Anleitung keine solche Nachweisung, wie von den Erscheinungen der Fixsterne, geben  $^{**}$ ); ich werde aber das Nöthigste von diesen Himmelskörpern bemerken, und wie man dieselben am Himmel unter den Fixsternen erkennen, und ihren Lauf für verschiedene folgende Jahre bestimmen könne, angeben. Außer diesen sieben sogenannten Hauptplaneten, sind bis

$^*)$  Dieser Planet ist erst am 13. März 1781 vom Herrn Doctor Herschel zu Bath in England entdeckt worden, und ich habe ihn in Deutschland zuerst, nämlich am 1. Aug. desselben Jahres, hieselbst aufgefunden. Man sehe über diese äußerst wichtige Entdeckung meine besonders darüber herausgegebene Schrift: Von dem neu entdeckten Planeten, gr. 8. mit Kupf. Berlin 1784; und Herrn Pfarrer Wurm, in Nürtingen, Geschichte des neuen Planeten Uranus 2c. gr. 8. Gotha 1791.

$^{**})$  Die monatlichen Anleitungen zur Kenntniß des Standes und der Bewegung der Planeten und des Mondes, welche ich vom Jahr 1770 bis 1777 für Liebhaber der Sternkunde herausgab, waren eigentlich zu diesem Zwecke bestimmt, statt welcher der in dieser 7ten Auflage für die Jahre 1801 bis 1812 vorkommende Lauf und die Erscheinung der Planeten dienen kann.

## 6 Erste Abtheilung, erster Abschnitt.

jetzt achtzehn Nebenplaneten oder Monde bekannt, davon einer um die Erde, sieben um den Saturn \*), vier um den Jupiter, und sechs um den Uranus \*\*) laufen (die sieben letztern sind aber größtentheils nur durch sehr vollkommene Fernrohre sichtbar). Kometen sind Weltkörper, welche in einer unbekannten, aber gewiß sehr beträchtlichen Anzahl beständig vorhanden sind, nur selten am Firmamente zu Gesicht kommen, und einen eigenen, oft sehr ungleichen, von dem der Planeten ganz verschiedenen Lauf, sowol im Sonnensysteme, als an der scheinbaren Himmelskugel, haben, der sich jetzt nur bey sehr wenigen im voraus bestimmen läßt. Sie unterscheiden sich auch dadurch von den Fixsternen und Planeten, daß sie gewöhnlich in einem Lichtglanz oder Nebel eingehüllt erscheinen, und mit glänzenden oder bloß nebelichten Schweifen versehen sind.

Endlich sind noch die Sonne und der Mond, die fast gleich groß in die Augen fallen, die beyden bekanntesten Himmelskörper. Die Sonne gehört, nach der neuern Lehre der Astronomen, zu den Fixsternen, und der Mond zu den Nebenplaneten. Nach dem Urtheile der Sinne sind es die größten und vornehmsten; und hiedurch getäuscht, glaubt noch der größte Theil der Erdbewohner, daß der Ausdruck: Sonne, Mond und Sterne, die Rangordnung aller Himmelskörper ganz genau bestimme.

\*) Herr D. Herschel hat erst im Jahr 1789 noch zwey bisher unbekannt gebliebene Trabanten des Saturns entdeckt. S. mein astronom. Jahrbuch für 1793, Seite 113, 239 u. f.

\*\*) Diese sechs Trabanten des Uranus hat Herr D. Herschel erst seit dem Jahre 1787 entdeckt. S. mein astronom. Jahrbuch für 1790, Seite 175 und 253, und für 1801 Seite 231.



## Von der Eintheilung der Himmelskugel in Kreise, Grade und Punkte.

Um eine Gegend des gestirnten Himmels von der andern desto sicherer zu unterscheiden, und sich einen deutlichen Begriff von der uns dort erscheinenden Fortrückung der Himmelskörper zu machen, haben schon die alten Astronomen verschiedene Circul und Punkte an der innern scheinbaren Kugelfläche desselben ausgedacht. Ich werde hier nur diejenigen beschreiben und ohne Figuren verständlich zu machen suchen, die bey Betrachtung der Gestirne und dem Laufe der Sonne und der Planeten vorkommen \*).

Ein jeder Kreis, er sey noch so groß, oder noch so klein, wird seit uralten Zeiten in 360 Grade eingetheilt. Ein Grad hat 60 Minuten, und eine Minute 60 Sekunden. Nun stellt sich der Himmel unsern Augen als eine hohle Kugel dar, und so rechnet man auch 360 Grad auf den Umkreis derselben. Die Halbkugel, welche wir davon auf einmal übersehen können, hat folglich 180, und ihre Hälfte, oder der vierte Theil der ganzen Himmelskugel, 90 Grade zum Maasse. Hiernach werden die scheinbaren Entfernungen der Sterne an der Himmelskugel gemessen und bestimmt. Da zwey Linien, die aus dem Mittelpunkt eines Kreises gezogen werden, durch ihre Neigung gegen einander einen Winkel zwischen sich bilden, der so viele Grade zum Maasse hat, als das Bogenstück, welches diese Linien vom Umfange des Kreises abschnei-

\*) S. meine Erläuterung der Sternkunde und der dazu gehörigen Wissenschaften, 2 Bände in gr. 8vo, zweiter Abschnitt, Berlin 1793; oder den Auszug, unter dem Titel: Kurzer Entwurf der astronomischen Wissenschaften, kl. 8vo, erster Abschnitt, Berlin 1794.

den, faßt, so formiren auch die Linien, welche von unsern Augen, die wir im Mittelpunkte der Himmelskugel zu stehen uns vorstellen, z. B. nach zwey Sternen gezogen werden, einen Winkel, der so groß ist, als der Bogen der Himmelskugel, um welchen diese beyden Sterne von einander zu stehen scheinen. Ist dieser z. B. der sechste Theil der sichtbaren Halbkugel, so wird ihr Abstand 30 Grad betragen.

Die scheinbare Größe eines Grades an der Himmelskugel ist für unser Auge ungefähr so viel, als die Größe des Vollmondes doppelt genommen, indem der Mond etwa einen halben Grad oder 30 Minuten im Durchmesser hat, und eben dies ist bey der Sonne der Fall.

Da die Sternkunde aus Egypten, Chaldäa, Arabien, Griechenland, China u. herstammt, so zeigen die Benennungen der eingebildeten Kreise und Punkte der Himmelskugel noch zum Theil diesen Ursprung an. Ich will aber auch die deutschen Namen derselben anführen.

Der gerade über unserm Kopfe und also am höchsten liegende Punkt der Himmelskugel heißt der **Scheitelpunkt** (auf arabisch Zenith), und der unter unsern Füßen diesem gerade gegenüber an der unsichtbaren Halbkugel des Himmels sich befindende, der **Fußpunkt** (Nadir). Beyde verändern sich sobald wir unsern Ort auf der Erdoberfläche verändern. Dies beträgt aber z. B. bey einer Meile süd- oder nordwärts erst 4 Minuten oder den 15ten Theil eines Grades.

Der **Horizont** oder **Gesichtskreis** ist ein größter Kreis der Himmelskugel \*), der die uns sichtbare Halbkugel von derjenigen absondert, welche uns verborgen ist. Wenn man

\*) Ein größter Kreis auf der Kugeloberfläche ist derjenige, dessen Ebene durch den Mittelpunkt der Kugel gehet, und wodurch folglich dieselbe gerade zur Hälfte getheilt wird.



auf einem großen ebenen Felde oder auf der offenbaren See rings um sich herum eine freie Aussicht hat, so scheint es, als wenn überall um uns im Kreise herum die äußersten Gränzen der halben Himmelskugel auf der Erd- oder Meeresoberfläche lägen, oder damit zusammenträfen, und hier bildet sich sinnlich der scheinbare Gesichtskreis, weil wir nur bis so weit den Himmel auf einmal sehen können. Man kann sich hiebey vorstellen, daß eine Kreisebene, in deren Mittelpunkte wir stehen, von unserm Standorte, der ruhigen Oberfläche stillstehender Landseen vollkommen gleich liegend (horizontal), bis an die Himmelskugel hinaus ausgebreitet ist, und diese muß folglich bey ihrer Berührung derselben vom Scheitelpunkt überall um den vierten Theil des Himmels oder 90 Grad entfernt seyn. Sobald sich die Himmelskörper über diese Kreisebene erheben, so werden sie uns sichtbar, oder sie gehen auf; und wenn sie wieder unter dieselbe hinabsinken, so gehen sie unter, und werden uns unsichtbar. Da wir selten Gelegenheit haben, den Himmel auf einem sehr großen und ebenen Felde, oder auf der offenbaren See, zu übersehen: so wird uns die äußerste Gränze des Gesichtskreises die mehrest Zeit durch Gebäude, Waldungen, Gebirge oder Küsten unterbrochen. Um einen Himmelskörper, von einem mit nahe stehenden Gebäuden oder Bäumen besetzten Platz aus, niedrig am Horizonte betrachten zu können, muß man sich auf eine Anhöhe begeben, von welcher sich diese Gränzen des Himmels übersehen lassen, wenn nicht in der Ferne noch Gegenstände liegen, welche dieselben hie und da unterbrechen. Ob wir gleich nicht im Mittelpunkte der Erde, durch welchen eigentlich die Kreisebene des wahren Horizontes geht, sondern auf der Oberfläche derselben stehen, so übersehen wir dennoch 180° oder den völligen halben Him-

mel, weil die halbe Dicke der Erdfugel von 860 Meilen gegen die unermessliche Entfernung der Himmelskörper fast für nichts zu rechnen ist, und wir sie daher sowol im wahren als scheinbaren Horizonte zugleich sehen. Ueberdem fallen auf der See oder einer sehr großen Landebene, wo die scheinbare Vereinigung des Himmels mit der Erde, dieser sogenannte Meershorizont, sich darstellt, in einer ansehnlichen Höhe über der Erdoberfläche die Gesichtslinien etwas unter die horizontale oder wasserrechte Ebene, und lassen uns einige Minuten mehr als  $180^\circ$  vom Umfange der Himmelsfugel übersehen. Der Gesichtskreis geht durch andere Punkte der Himmelsfugel, wenn man sich von einem Orte zum andern begiebt; es beträgt dies aber bey einer jeden Meile, wie beym Zenith und Nadir, nur 4 Minuten.

Man theilt ferner den Kreis des Horizontes erstlich in vier gleich große Theile oder Viertelskreise. Sie heißen **Weltgegenden**, und führen ihre Namen entweder von den vier Hauptwinden, die von dort her wehen: **Osten**, **Westen**, **Süden** und **Norden**, oder von den vier Tageszeiten: **Morgen**, **Abend**, **Mittag** und **Mitternacht**, und werden durch den Stand der Sonne bezeichnet; als: Wenn man des Mittags um 12 Uhr einen Bogen vom Zenith durch den Mittelpunkt der alsdann am höchsten stehenden Sonne bis nach dem Horizonte zieht, so giebt derselbe daselbst den **Süd-** oder **Mittagspunkt** an. Diesem gerade gegenüber ist der **Nord-** oder **Mitternachtspunkt**, wo die Sonne des Nachts um 12 Uhr am tiefsten, wie wir zu reden gewohnt sind, unter der Erde steht. Am 21. März und 23. September geht die Sonne, um 6 Uhr Morgens, genau im Punkte **Osten** oder **Morgen** auf; und um 6 Uhr Abends im Punkte **Westen** oder **Abend** unter; sonst steht sie des Morgens



## Von der Eintheil. der Himmelskugel 2c. 11

ad des Abends um 6 Uhr, vom 21. März bis 23. September über, und vom 23. September bis 21. März unter dem Horizonte, in einem größten Kreise der Himmelskugel, welchen man sich durch den Nord- und Südpol des Himmels, und den Ost- und Westpunkt des Horizonts gelegt, vorstellt. Daher erscheint die Sonne im Sommer erst nach 6 Uhr Morgens im Osten, und schon vor 6 Uhr Abends im Westen \*).

Da ich bey der Anleitung zur Kenntniß des gestirnten Himmels die Sternbilder nach ihrem Stande gegen die Weltgegenden für eine gewisse angenommene Zeit angebe, so ist es nothwendig, sich dieselben vorher wohl bekannt zu machen. Der Compaß ist hiezu, obgleich die Magnetnadel den Punkt Norden und folglich alle übrigen Gegenden nicht genau anzeigt, am bequemsten zu gebrauchen, da ihre Abweichung bekannt ist. Man stelle nämlich den Compaß so, daß die Magnetnadel etwa 18 Grad vom Nordpunkte seines eingetheilten Kreises nach Westen zeigt, welches ihre jetzige Abweichung bey uns ist: so weist er alle Weltgegenden richtig an. Da der Kreis des Horizontes auch in 360 Grade getheilt wird: so faßt der Bogen von einer Hauptgegend zur andern 90 Grade. Genau in der Mitte derselben, folglich 45 Grad von jeder, sind vier Nebengegenden, die ihre Benennung halb von der einen und halb von der andern Hauptgegend, zwischen welchen sie liegen, entlehnen. Demnach heißt die zwischen Süd und West: Süd-West; zwischen Nord und West: Nord-West; zwischen Nord und Ost: Nord-Ost;

\*) Zu Berlin erscheint die Sonne am längsten Tage, den 21sten Junius, etwa 30 Grad hoch über dem Horizonte, um 7 Uhr 18 Minuten Morgens gerade im Osten, und um 4 Uhr 42 Minuten gerade im Westen.

12      Erste Abtheilung, erster Abschnitt.

und zwischen Ost und Süd: Süd-Ost. In der Mitte einer jeden dieser acht Gegenden liegen noch acht, nämlich: zwischen Süd und Süd-Ost: Süd-Süd-Ost; zwischen Süd-Ost und Ost: Ost-Süd-Ost; zwischen Ost und Nord-Ost: Ost-Nord-Ost; zwischen Nord-Ost und Nord: Nord-Nord-Ost; zwischen Nord und Nord-West: Nord-Nord-West; zwischen Nord-West und West: West-Nord-West; zwischen West und Süd-West: West-Süd-West; und zwischen Süd-West und Süd: Süd-Süd-West. Diese 16 werden nun wieder in die Hälfte getheilt, woraus dann 32 Gegenden, Wind- oder Compassstriche entstehen, die  $11\frac{1}{2}$  Grad von einander liegen, und sämmtlich in der sogenannten Schiffrose verzeichnet werden. Bey den folgenden Anleitungen gebe ich unterdessen den Stand der Sterne gewöhnlich nur nach den 16 vornehmsten Gegenden beyläufig an. Ohne einen Compass lassen sich diese Weltgegenden folgendergestalt leicht finden. Man entwerfe auf einer Stein- oder Kupferplatte einen Kreis, theile ihn in 16 oder 32 gleiche Theile, und setze dabey die Namen der Winde, richte einen eisernen Stift aus seinem Mittelpunkte senkrecht auf, lasse bey scheinender Sonne des Mittags um 12 Uhr den Schatten des Stifts gerade auf den Punkt Nord fallen, befestige die Platte oder erhalte sie in dieser Stellung unverrückt: so zeigt der eingetheilte Kreis alle Weltgegenden an. Uebrigens findet man allgemein, sowol bey Tage als bey Nacht, alle Weltgegenden aus den vier Hauptgegenden, und kann sich solche, von einem bestimmten Orte der Beobachtung aus, auch durch entfernte irdische Gegenstände bezeichnen. Diejenigen Häuser, Bäume, Dörfer &c., über welchen des Mittags um 12 Uhr die Sonne senkrecht herauf erscheint, liegen gerade im Süden, und diejenigen



## Von der Eintheil. der Himmelskugel. 13

grade zur Rechten im Westen oder Abend, und zur Linken gerade im Osten oder Morgen. Bei Nacht zeigen die Gegenstände, über welchen der Polarstern senkrecht erscheint, den Norden an.

Der Mittagskreis oder Meridian ist ein größter Kreis am Himmel, welchen man sich durch den Nord- und Südpol, so wie durch den Scheitel- und Fußpunkt gezogen vorstellt. Er steht demnach senkrecht gegen den Horizont und theilt die Himmelskugel, und eben so die über dem Horizonte sichtbare Halbkugel derselben, in den östlichen und westlichen Theil, oder in die Morgen- und Abendseite. Die Sonne erreicht täglich des Mittags um 12 Uhr den Meridian, ist auf der Mitte ihres scheinbaren täglichen Fortlaufs vom Aufgange bis zum Untergange, und steht zugleich am höchsten über dem Horizonte. Dies gilt auch vom Monde, von einem jeden Fixstern oder Planeten, ausgenommen daß diese Himmelskörper zu einer jeden Nacht- oder Tagesstunde im Meridian erscheinen, oder wie es bey den Astronomen heißt: culminiren können. Es ist aus der vorigen Beschreibung begreiflich, daß man bey einer Ortsveränderung auf der Erde, unter einem und demselben Mittagscircul bleibt, so lange der Weg gerade gegen Süden oder Norden geht; daß man aber einen andern Meridian antrifft, sobald der Weg seitwärts nach Osten oder Westen hin gerichtet ist. Bey den folgenden Anleitungen zeigt Meridian oder Mittagscircul allemal die eine Hälfte seines über dem Horizonte stehenden Halbkreises, vom Zenith bis zum Horizont im Süden; nördlicher Meridian aber, die andere vom Zenith bis zum Horizont im Norden an.

Verticaleircul sind diejenigen Viertelskreise oder Quadranten, welche man sich vom Scheitelpunkt aus nach allen

Gegenden des Horizontes senkrecht hinuntergezogen vorstellt. Sie erhalten ihre Namen von den Weltgegenden des Horizontes, durch welche sie gehen; so heißt z. B. der nach Südost gehende Vertikal: der südöstliche *ic.* Der westliche oder östliche Abstand oder die Neigung des für eine gewisse Zeit des Tages oder der Nacht, durch einen Himmelskörper gezogenen Vertikalkreises gegen und vom Meridian (dem Vertikalkreise nach Süden) heißt das Azimuth, und wird an dem zwischen beyden Vertikalkreisen am Horizonte liegenden Bogen oder am Scheitelpunkte liegenden Winkel gemessen. Die Morgen- oder Abendweite ist ein Bogen des Horizontes zwischen dem Punkte, wo ein Himmelskörper auf- oder untergeht, und dem wahren Ost- oder Westpunkte. Die Höhe eines Himmelskörpers ist keinesweges der wirkliche Abstand desselben von der Erde, sondern nur der Bogen der scheinbaren Himmelskugel, um welchen er in einem Vertikalkreise vom Horizonte senkrecht herauf sich zeigt. Man zählt diese Höhe vom Horizonte an; daher steht er immer höher, je näher er dem Zenith kommt, und in diesem Punkte selbst hat er die größte mögliche Höhe von 90 Grad erreicht. Höhenkreise (Almucantharats) sind kleinere Kreise der Himmelskugel, welche man sich durch den Ort eines Himmelskörpers mit dem Horizonte parallel oder gleichlaufend gezogen vorstellt; sie bestimmen alle diejenigen, die gleiche Höhen über dem Horizont haben.

Die Erfahrung lehret, daß sich die ganze Himmelskugel mit allen Körpern, die wir an derselben sehen, in 24 Stunden umzudrehen scheint. Nun giebt es an einer jeden sich drehenden Kugel, also auch an der Himmelskugel, zwey einander genau entgegen liegende Punkte, um und zwischen welchen eigentlich die Umwälzung geschieht, die die Pole der-



selben heißen. Da nun die Umdrehung der Himmelskugel von Osten nach Westen geschieht, so müssen ihre Pole im Norden und Süden liegen. Der Nordpol steht bey uns, als Bewohnern der nördlichen Halbkugel der Erde, beständig über dem Horizonte; dahingegen bleibt der Südpol allezeit unter dem Horizonte. In den hiesigen Gegenden beträgt die Höhe des Nordpols in dem nördlichen Theile des Meridians 52 Grad, und eben so tief liegt der Südpol in dem südlichen unterhalb des Horizonts. Eine Linie vom Nordpol durch den Mittelpunkt der Erde bis zum Südpol heißt die *Weltaxe*. Um diese gegen unsern Horizont sehr schief liegende Linie geschieht eigentlich der Umschwung aller Himmelskörper in vier und zwanzig Stunden, und hieraus ergiebt sich, warum bey uns das ganze himmlische Meer vom östlichen Horizonte an in einer schrägen Richtung gegen die rechte Hand den Himmel herauf steigt, und nachdem es seinen höchsten Stand im Meridian erreicht, wieder in einer schrägen Richtung gegen die rechte Hand am westlichen Himmel hinunter geht.

Der *Aequator* oder der *Gleicher*, auch die *Mittellinie*, oder wie in der Schiffahrt, schlechtweg die *Linie*, ist ein größter Kreis, welchen man sich 90 Grad vom Nord- und Südpol, also auf der Mitte der Himmelskugel vorstellt, daher die *Weltpole* auch die *Pole* des *Aequators* heißen. Er theilt die Himmelskugel in die nördliche und südliche Hälfte, und hat seinen Namen von der gleichen Dauer der Tage und Nächte, die auf der ganzen Erde statt findet, wenn die Sonne am 21sten März und 23sten September ihn erreicht. Den über dem Horizonte liegenden Theil des *Aequators* hat man sich als einen halben Kreis vorzustellen, der beständig gerade im Ost- und Westpunkte den Horizont berührt, in unsern Gegenden in einer unverrückten Stellung schräge gegen

16      Erste Abtheilung, erster Abschnitt.

Süden liegt, und etwa 38 Grad hoch durch den Mittagskreis geht. Alle Himmelskörper beschreiben in 24 Stunden bey ihrem scheinbaren Umlauf ihre größern oder kleinern Kreise mit dem Aequator parallel, das ist, gleichlaufend. Er wird in 360 Grade, welche von Westen gegen Osten gezählt werden, eingetheilt.

In einer Entfernung von  $23\frac{1}{2}$  Grad stellt man sich sowohl an der nördlichen als südlichen Seite des Aequators einen Kleinern Kreis parallel mit demselben liegend vor. Sie heißen die *Tropici* oder *Wendecirkul*. Der nördliche ist der *Wendecircul* des Krebses, *Tropicus cancri*; und der südliche der *Wendecircul* des Steinbocks, *Tropicus capricorni*. Nachdem die Sonne den einen oder den andern erreicht hat, wendet sie sich wieder zum Aequator, woher die Benennung: *Wendecirkul*, entstanden.

Zwischen beyden Wendekreisen hat die Sonne beständig ihren Lauf, denn niemals weicht sie über  $23\frac{1}{2}$  Grad vom Aequator nach Norden oder Süden ab. Die Bahn oder der größte Kreis, auf welchem sich die Sonne in einem jeden Jahre zu bewegen scheint, heißt die *Ecliptik* (von *Eclipsis*, Finsterniß), weil die Sonnen- und Mondfinsternisse nur auf ihr und in ihrer Nachbarschaft vorkommen. Sie durchschneidet den Aequator in zwey einander entgegengesetzten Punkten unter einem Winkel von  $23\frac{1}{2}$  Grad (die sogenannte Schiefe der Ecliptik), so daß die eine Hälfte an der Nord- und die andere an der Südseite desselben liegt, und da, wo sie sich am weitesten, nämlich  $23\frac{1}{2}$  Grad, von diesem Kreise entfernt, die beyden Wendekreise berührt. Man theilt diese jährliche Sonnenbahn in 12 gleiche Theile oder Zeichen, jeder zu 30 Graden, die von 12 ehemals daselbst gestandenen Sternbildern noch jetzt benannt werden. Ihre Namen und

Bezeich-



Bezeichnungen sind, vom Westen nach Osten herum gerechnet: 1) Widder  $\gamma$ , 2) Stier  $\tau$ , 3) Zwillinge  $\text{II}$ , 4) Krebs  $\text{C}$ , 5) Löwe  $\text{N}$ , 6) Jungfrau  $\text{M}$ , 7) Waage  $\text{=}$ , 8) Scorpion  $\text{III}$ , 9) Schütze  $\text{Z}$ , 10) Steinbock  $\text{S}$ , 11) Wassermann  $\text{ZZ}$ , 12) Fische  $\text{X}^*$ ). Die Ecliptik schneidet den Aequator im ersten Punkt oder 0 Grad des Widders und der Waage, und berührt im ersten Punkte des Krebses und Steinbocks die Wendecirkel. Durch diese vier Hauptpunkte der Ecliptik und die Weltpole werden noch zwei größte Kreise, also Meridiane, unter einem Winkel von 90 Grad gezogen, die die Coluren heißen, und zwar der durch 0 Grad des  $\gamma$  und der  $\text{=}$  gehende: der Colur der Tag- und Nachtgleiche; und der 0 Grad des  $\text{C}$  und  $\text{S}$  durchschneidende: der Colur der Sonnenwende. Sie zeigen also die vier Jahreszeiten an, oder die Sonne macht den Anfang des astronomischen Frühlings, Sommers, Herbsts und Winters, wenn sie diejenigen Punkte der Ecliptik berührt, durch welche sie gehen.

Auf der nördlichen und südlichen Seite der Sonnenbahn stellt man sich in einem Abstände von 10 Grad Kreise, mit derselben parallel gezogen, die eine Zone von 20 Grad breit einschließen, welche der Zodiacus oder Thierkreis genannt wird. Er hat seinen Namen von den 12 vorher erwähnten größtentheils thierischen Sternbildern. In dieser Zone vollenden beständig die Sonne, der Mond und alle Planeten ihren periodischen Lauf. Die Sonnenbahn liegt genau in der Mitte derselben, der Mond und die Planeten aber weichen in ihren Fortwanderungen die mehreste Zeit, doch niemals über 9 Grad, nord- oder südwärts von derselben ab. Ihre

\*) In der Astronomie werden die Zeichen komplet gezählt, demnach bedeutet z. B. 4 Zeichen 6 Grad, der 6te Grad des Löwen.

18      Erste Abtheilung, erster Abschnitt.

Bahnen durchschneiden daher die Ecliptik in zwey einander entgegengesetzten Punkten unter verschiedenen Winkeln, so daß die eine Hälfte nordlich, und die andere südlich von der Ecliptik liegt.

Da diese Sonnenbahn mit dem Aequator einen Winkel von  $23\frac{1}{2}$  Grad macht, so folgt, daß sie ihre eigene Pole haben müssen, die um eben so weit von den Polen des Aequators weg liegen, und sich in 24 Stunden um letztere bewegen. Man findet von der Ecliptik, da sie ein größter Kreis ist, beständig die Hälfte oder 180 Grad über dem Gesichtskreise; allein, da die Stellung ihrer Pole gegen die Weltpole, zufolge des täglichen Umlaufs des Himmels, sich beständig ändert, so folgt, daß sie sich in sehr ungleichen Höhen, Theilen und verschiedenen Lagen am Himmel zeigen muß. Wenn der erste Punkt des Krebses kulminirt, so liegt die Ecliptik bey uns 61 Grad; wenn aber der erste Punkt des Steinbocks im Meridian steht, nur 14 Grad über dem Horizonte, und nur in diesen beyden Fällen befinden sich an der West- und Ostseite des Himmels gleich viele Grade von der Ecliptik, nämlich 90. Ein vom Nordpol der Ecliptik durch den Scheitelpunkt gezogener Bogen zeigt, bis zur Ecliptik fortgezogen, den jedesmal über dem Horizonte liegenden höchsten Punkt, den 90sten Grad, also die Mitte der über dem Horizonte befindlichen Hälfte derselben, an. Wenn z. B. der erste Punkt der Waage untergehet, so ist der Winkel der Ecliptik mit dem Horizonte bey uns am westlichen Himmel nur 14 Grad; wenn aber der erste Punkt des Widders untergeht, 61 Grad. Am östlichen Himmel findet das Gegentheil statt. Denn wenn der erste Punkt der Waage aufgeht, so ist dieser Winkel 61 Grad; geht aber der erste Punkt des Widders auf, nur 14 Grad. Hieron hängt zum Theil die Dauer der



## Von der Eintheil. der Himmelskugel 2c. 19

Sichtbarkeit, und die frühere oder spätere Erscheinung der Planeten in den Abend- oder Morgenstunden am westlichen oder östlichen Himmel ab.

Diejenigen Kreise, welche die Himmelskörper, vermöge der scheinbaren Umdrehung der Himmelskugel, vom Osten gegen Westen in 24 Stunden zu beschreiben scheinen, heißen **Tagescirkul**, welchen Namen vornämlich der über dem Horizonte stehende Theil derselben führt. Sie liegen alle mit dem Aequator, als dem größten Tagescirkul, und auch unter sich parallel, haben die Weltpole zum Mittelpunkte, und werden immer kleiner, je weiter sie nach den Polen hin liegen. Da bey uns der Nordpol 52 Grad über dem Gesichtskreis erhaben ist, so sieht von den nördlich vom Aequator liegenden Tagescirkuln mehr, von den südlichen aber weniger als die Hälfte über dem Horizonte. Es müssen also alle Sterne, welche im Aequator sich befinden, 12 Stunden über dem Gesichtskreise bleiben, und sich am geschwindesten zu bewegen scheinen, weil sie da stehen, wo der Umfang des Himmels von beyden Polen gleich weit entfernt am größten ist. Die Sterne unterhalb des Aequators nach Süden bleiben weniger als 12 Stunden über dem Horizonte, und sind, wenn sie ganz niedrig in den Meridian kommen, nur eine kurze Zeit über dem südlichen Horizonte zu sehen. Wenn die südlichen Sterne endlich 38 Grad unterm Aequator stehen, so beschreiben sie ihre Tagescirkul völlig unterm Horizonte, und kommen uns nie zu Gesicht. Im Gegentheile aber sind die nördlich über dem Aequator stehenden Sterne länger als 12 Stunden sichtbar; und je höher sie im Meridian kommen, um desto länger über dem Horizonte. Endlich, wenn sie sich im Meridian dem Scheitelpunkt auf etwa 15 Grad nähern, oder mehr als 38 Grad nördlich vom Aequator

stehen, so gehen sie nicht mehr auf und unter, sondern bleiben beständig sichtbar; und je näher sie dem Pole sind, um desto kleiner werden die Kreise, in welchen sie am nördlichen Himmel um den Pol ihren 24ständlichen scheinbaren Umlauf vollenden. Alle diese nie auf- oder untergehenden Sterne sind in einem Kreise eingeschlossen, den man sich aus dem Nordpole mit einem Halbmesser von 52 Grad, oder der Entfernung des Pols vom Horizont im Norden, gezogen, vorstellt. Es ist sehr begreiflich, daß es um den uns unsichtbaren Südpol einen eben so großen Raum geben müsse, innerhalb welchem die dortigen Sterne niemals über unserm südlichen Gesichtskreis erscheinen.

Die gerade Aufsteigung (*Ascensio recta*) der Himmelskörper ist ihr östlicher Abstand vom ersten Punkte des Widder, oder dem durch diesen Punkt gehenden Colur, in Graden des Aequators von Westen nach Osten gezählt. Die Abweichung (*Declinatio*) ist ihr Abstand vom Aequator gegen Norden oder Süden. Die Länge heißt ihr Ort im Thierkreise, nach Zeichen und Graden der Ecliptik gerechnet, vom ersten Punkte des Widder an gegen Osten. Die Breite ist endlich ihr senkrechter Abstand von der Sonnenbahn nach Norden oder Süden. Hieraus folgt, daß die gerade Aufsteigung und Abweichung sich auf den Aequator, die Länge und Breite aber auf die Ecliptik oder Sonnenbahn bezieht; und da eins aus dem andern sich herleiten läßt, so ist auch, entweder die gerade Aufsteigung und Abweichung, oder die Länge und Breite zur Bestimmung des Ortes, den ein Himmelskörper am Firmament einnimmt, hinreichend.



## Zweiter Abschnitt.

### Von der Ursache der täglichen Umwälzung des Himmels.

Die tägliche Umwälzung der Himmelskugel vom Westen gegen Osten ist nur ein Schein. Denn da sich die Erdkugel in beynahe 24 Stunden vom Westen gegen Osten wirklich um ihre Ase wälzt, so kommt es uns vor, als wenn sich der Himmel in entgegengesetzter Richtung mit seinem ganzen Heere in eben der Zeit um uns drehete. — Wir werden also in Ansehung dieser Umwälzung des Himmels, welche wir täglich und stündlich wahrnehmen, auf eben die Art getäuscht, als wenn wir mitten auf einem großen freyen Felde uns einmal von der rechten gegen die linke Hand umkehren, und mittlerweile die entfernten Gegenstände, Städte, Wälder, Gebirge ic., um uns in einem Kreise von der linken zur rechten Hand fortrücken sehen.

### Von der scheinbaren Bewegung der Sonne in der Ecliptik.

Es ist oben bemerkt worden, daß die Ecliptik, oder die scheinbare Bahn der Sonne, den Aequator in 6 Grad des Widders und der Waage durchschneidet. Von ersterem Punkte fängt man an, die Zeichen und Grade der Ecliptik vom Westen nach Osten zu zählen, und dort befindet sich die Sonne am 21. März, wenn die Frühlings-Nachtgleiche eintrifft, oder Tag und Nacht zu Anfange des Frühlings

## 22 Erste Abtheilung, zweyter Abschnitt.

gleich sind. Er heißt auch deswegen der Frühlings-*Aequinoctialpunkt*. Von ihm geht die Sonne in die nördliche Hälfte ihrer Bahn über, und steigt nach und nach nordwärts vom *Aequator* herauf durch die drey Frühlingszeichen: *Widder*, *Stier* und *Zwillinge*, bis sie am 21. Junius, am weitesten vom *Aequator*, nämlich  $23\frac{1}{2}$  Grad, entfernt, den *Wendecirkul* des Krebses berührt, unserm Scheitelpunkt am nächsten im ersten Punkte des Krebses steht, und in den nördlichen Ländern den Anfang des Sommers und zugleich den längsten Tag macht. Dann fällt das Sommer-Solstitium oder die Sommer Sonnenwende ein, weil die Sonne von da an, obgleich erst nach verschiedenen Tagen merklich, sich wieder zum *Aequator* wendet. Hierauf nähert sie sich durch die drey Sommerzeichen: *Krebs*, *Löwe* und *Jungfrau*, wieder zum *Aequator*. Den 23. September erreicht sie denselben im ersten Punkte der *Waage*, macht zum zweytenmal im Jahre Tag und Nacht, bey'm Anfange des Herbstes, gleich, und wir haben alsdann das Herbst-*Aequinoctium*, oder die Herbst-Nachtgleiche. Nun sinkt die Sonne nach und nach unter dem *Aequator* durch die drey Herbstzeichen: *Waage*, *Scorpion* und *Schütze*, bis sie endlich am 21. December auf dem *Steinbockswendecirkul* ihre größte südliche Abweichung vom *Aequator*, nämlich  $23\frac{1}{2}$  Grad, erreicht, von unserm Zenith am weitesten entfernt im ersten Punkte des *Steinbocks* steht, und damit in unsern Gegenden den Anfang des Winters und den kürzesten Tag macht, womit das Winter-Solstitium oder die Winter Sonnenwende einfällt. Nachher erhebt sich die Sonne wieder durch die drey Winterzeichen: *Steinbock*, *Wassermann* und *Fische*, gegen den *Aequator* herauf, bis sie abermals am 21. März in den ersten Punkt des *Widders*



## Von der scheinbaren Beweg. der Sonne. 23

hmet, und damit ihren scheinbaren Umlauf am Himmel, in 365 $\frac{1}{2}$  Tagen, vollendet.

## Von der Ursache der scheinbaren Bewegung der Sonne.

Diese so eben beschriebene jährliche Bewegung der Sonne am Himmel vom Westen gegen Osten ist gleichfalls ein bloßer Schein, und wir werden hiebey auf eben die Art geläufigt, als wenn wir auf See- und Landreisen, beym Segeln oder Fahren, nach dem bloßen Augenschein zu urtheilen, uns vorstellen, daß die entfernten Gegenstände, die Hüfen, Gebirge, Waldungen, Gebäude &c., in einer entgegengesetzten Richtung fortlaufen. Die Sonne verändert ihren Ort im Weltraume nicht; allein ihre anscheinende Fortsetzung am Firmament entsteht daher, daß sich unsere Erdkugel, als ein Planet, wirklich um sie bewegt. Dieser Lauf der Erde um die mehrentheils in der Mitte ihrer Bahn liegende Sonne wird in einem Jahre vollendet, und geschieht in der Ebene der Ecliptik vom Osten gegen Westen, und folglich scheint es uns, als wenn die Sonne in einer entgegengesetzten Richtung in einer gleichen Zeit eben diesen Kreis der Himmelskugel durchliefe.

Die Erdkugel rückt täglich in ihrer Bahn vom Osten gegen Westen um so weit fort, daß uns die Sonne nach 24 Stunden ungefähr um einen Grad weiter gegen Osten erscheint, und sich scheinbar gegen dorthin stehende Sterne bewegt; im Gegentheil aber sich von den westwärts stehenden nach und nach entfernt. Um dieses sinnlich zu machen, denke man sich mitten auf einem freien Felde einen Baum, welcher die Sonne vorstellen soll, und in einiger Entfernung

## 24 Erste Abtheilung, zweyter Abschnitt.

einen Menschen, der die Erde andeutet, in einem Kreis um denselben gehen; dann mögen die entferntesten Gegenstände, welche das Auge rings herum auf dem Felde entdeckt, die Fixsterne abbilden, die in einer unermesslichen Entfernung hinterhalb der Sonne und allen Planeten stehen. In dieser Vorstellung sey, wenn man den Baum vor sich hat, Osten zur Linken und Westen zur Rechten. Nun gehe der Mensch von der linken gegen die rechte Hand in dem angezeigten Kreis um diesen Baum, so wird der Baum sich linker Hand hinzubewegen scheinen, und die jenseits desselben liegenden Gegenstände werden hier sich demselben nähern, und an der andern Seite von ihm abrücken. Dies Bild macht es sehr begreiflich, wie die stillstehende Sonne, von der beständig um sie in einer kreisförmigen Bahn fortrückenden Erde aus betrachtet, nach und nach von einem Sternbilde des Thierkreises zum andern zu laufen scheint \*).

### Von den scheinbaren Bewegungen der Fixsterne.

Es ist vorhin angezeigt worden, daß die Fixsterne für uns, (wenigstens nach langen Zeiten) keine eigene Bewegung haben, oder ihren Ort gegen einander nicht ändern. Man nimmt aber dreyerley scheinbare Bewegungen an diesen Him-

\*) Warum die Sonne bey diesem jährlichen Laufe der Erde in einer schrägen gegen den Aequator liegenden Bahn fortrücken scheint, und uns dadurch die wohlthätige Abwechselung der Jahreszeiten zuwege bringt, muß ich, so wie manche andere zum Theil nachher angezeigte Erscheinungen im Sonnensystem, zu erklären hier übergehen, weil es wider meinen gegenwärtigen Zweck ist, und verweise die Leser unter andern auf den ersten Theil meiner Erläuterung der Sternkunde, S. 394 u. f.



## Von den scheinb. Beweg. der Fixsterne. 25

mitkörpern wahr. Erstlich scheint es, als wenn das un-  
zählbare Heer derselben in 24 Stunden (genauer in 23 St.  
56 Min., nach der Zeit, die unsre Taschen- und Penduluhr-  
ren angeben) vom Osten gegen Westen seinen Umlauf am  
Himmel vollendete. Dieß ist die gemeine oder tägliche  
Bewegung. Sie entsteht von der Umwälzung der Erdkugel  
in 23 Stunden 56 Minuten vom Westen gegen Osten, wie  
bereits angezeigt worden. Zweytens bemerkt man an den  
Fixsternen, daß sie gemeinschaftlich täglich um etwas von  
Osten gegen Westen fortzurücken scheinen, indem sie nach  
Verlauf von 24 Sonnen-Stunden ohngefähr um 4 Minuten,  
und also in einem Monat etwa um 2 Stunden früher in den  
Meridian kommen, oder an irgend einem andern Orte der Him-  
melskugel erscheinen. Sieht man z. B. Acht, welche Sterne  
des Abends nach Sonnenuntergang am westlichen Himmel,  
oder kurz vor Sonnenaufgang am Morgenhimmel sich befin-  
den: so wird man, wenn diese Beobachtung eine Zeitlang  
fortgesetzt wird, wahrnehmen, daß die Sterne, die vorhin  
nahe am Abendhorizont kurz nach Sonnenuntergang standen,  
endlich in der Abenddämmerung verschwinden, und andere,  
welche sich vorher weiter nach Osten zeigten, ihre Stelle ein-  
nehmen. Vor Sonnenaufgang, des Morgens, hingegen  
werden die Sterne, welche sonst niedrig in der Morgenröthe  
standen, weiter herauf erscheinen, und am Horizont werden  
Sterne zum Vorschein kommen, welche man vorher daselbst  
nicht sah: bey genauerer Bemerkung aber wird sich finden,  
daß dieß eben diejenigen sind, welche ehemals am Abendhim-  
mel glänzten. Nach Verlauf eines Jahres endlich werden  
am Abend- und Morgenhimmel wieder eben dieselben Sterne  
sehen. Es hat also das Ansehen, als wenn die Fixsterne  
sich in einem Jahr um die Sonne bewegen. Allein diese Be-

26 Erste Abtheilung, zweyter Abschnitt.

wegung ist eine Folge von der eigenen Bewegung oder Fortrückung der Erdkugel in ihrer jährlichen Bahn um die Sonne. Hiernach muß es uns vorkommen, als wenn die Fixsterne an der Ostseite sich der Sonne nähern, und an der Westseite wieder von derselben wegrücken. Dieses scheinbare tägliche Fortrücken der Fixsterne in Ansehung der Sonne gegen Westen ist folgendermaßen leicht zu erklären: Man setze, die Sonne sey um 12 Uhr Mittags mit einem Fixstern zugleich im Meridian. Nun dreht sich die Erde eigentlich in 23 Stunden 56 Minuten Sonnenzeit wirklich um ihre Ase, oder die Himmelskugel scheint sich indeß einmal völlig umzuwenden, deswegen wird der Fixstern nach Verfluß dieser Zeit seinen scheinbaren Umlauf vollendet haben, und abermal im Meridian erscheinen. Die Sonne aber wird, wegen der mittlerweile in ihrer Bahn vom Osten gegen Westen fortgerückten Erde, alsdann noch nicht wieder im Meridian seyn, sondern etwa einen Grad weiter nach Osten stehen. Dieser Grad beträgt in Zeit vier Minuten; die Erdkugel muß sich demnach noch um einen Grad oder 4 Minuten in Zeit weiter gegen Osten herum wälzen, ehe die Sonne wieder in den Mittagscirkel kommt, und der Sonnen- oder bürgerliche Tag, welchen man allemal auf 24 Stunden rechnet, völlig verflossen ist. Nun scheint der Fixstern während 24 Stunden um 4 Minuten in Zeit von der Sonne ab gegen Westen gerückt zu seyn, und dies ist die Ursache, warum die Fixsterne täglich um 4 Minuten früher in den Meridian kommen, oder gleichsam der Sonne voreilen. Um sich diese scheinbare Bewegung der Fixsterne durchs ganze Jahr vorzustellen, und die Ursache einzusehen, warum uns zu jeder Jahreszeit des Nachts nach und nach andere Sterne zu Gesicht kommen, kann das oben Seite 24 vorgestellte sinnliche Bild wieder gebraucht werden. Man



wird finden, daß zu einer gewissen Zeit diejenigen Sterne um die Mitte der Nacht am südlichen Himmel glänzen müssen, die alsdann der Sonne gerade gegenüber stehen, und daß diejenigen, welche seitwärts bey der Sonne zu stehen scheinen, sich des Abends oder des Morgens an der West- oder Ostseite des Himmels darstellen; dahingegen die, welche dorthin stehen, wo uns die Sonne erscheint, bey Tage am Himmel sind und uns unsichtbar bleiben. Sechs Monate nachher werden die Sterne, welche um die Mitte der Nacht am Himmel standen, daselbst bey Tage stehen und unsichtbar seyn; und die bey Tage schienen, folglich nicht zu sehen waren, werden nun des Nachts erscheinen &c. Deswegen sind die Sterne, welche in den langen Winternächten glänzen, im Sommer bey Tage am Himmel, und die man in den Sommernächten findet, erscheinen im Winter bey Tage. Die Sterne, welche im Frühjahr des Abends am westlichen Himmel funkeln, sind im Herbst des Morgens am östlichen Himmel sichtbar; und die im Herbst des Abends im Westen scheinen, stehen im Frühling vor Sonnenaufgang am Morgenhimmel &c. Noch entdeckt man eine dritte und sehr langsame Bewegung an den Fixsternen, die man die besondere nennt. Es läßt nach derselben, als wenn alle, ohne ihren Ort gegen einander zu verändern, gemeinschaftlich vom Westen gegen Osten jährlich nur um  $50\frac{1}{2}$  Sekunden fortrücken, so daß diese Fortrückung erst nach 72 Jahren einen Grad austrägt. Die Richtung dieser langsamen Bewegung geht mit der Ecliptik, und nicht mit dem Aequator parallel, und hiernach beschreiben sie Kreise um die Pole der Ecliptik, zu deren Vollendung gegen 26000 Jahre erfordert werden. Nach dieser scheinbaren Bewegung entfernen sich die Fixsterne unter andern immer weiter von dem Frühlingsäquinotialpunkt des

## 28 Erste Abtheilung, zweyter Abschnitt.

Widder, in welchem die Ecliptik den Aequator durchschneidet, und allen Kreisen, die sich darauf beziehen, ostwärts. Ihre Länge nimmt daher beständig zu, aber ihre Breite bleibt unverändert, indem sie mit der Sonnenbahn parallel fortführen. Eigentlich aber leiden bloß die Durchschnittpunkte oder Aequinoctialpunkte des Widder und der Waage mit ihren Kreisen längst der Ecliptik oder um die Pole derselben eine Verrückung in entgegengesetzter Richtung, also vom Osten gegen Westen. Sie kommen folglich der vom Westen nach Osten scheinbar laufenden Sonne jährlich etwas entgegen, und daher ist diese scheinbare Veränderung des Orts der Fixsterne gegen jene Punkte auch unter dem Namen der Vorrückung der Nachtgleichen bekannt. Die Ursache dieser Vorrückung, auch nur allgemein zu erklären, kann hier nicht statt finden \*). Ich hätte auch überhaupt diese in vielen Jahren unmerkliche Bewegung der Fixsterne gänzlich verschweigen können, wenn nicht eine gewisse Erscheinung am Himmel es nothwendig machte, sie anzuführen. Vor etwa 2200 Jahren formirten die alten Astronomen aus den Sternen, welche sie in der Nachbarschaft des Punktes fanden, wo sich die Sonnenbahn und der Aequator, indem erstere durch letztern nach Norden herauf geht, durchschneiden, das Sternbild des Widder, daher auch noch derselbe der erste Punkt des Widder genannt wird; allein in unsern Zeiten stehen die Sterne des Widder, vermöge der Zurückweichung der Aequinoctial- und aller Punkte und Kreise der Ecliptik nach Westen, fast um 30 Grad von diesem Aequinoctialpunkt ostwärts. Und so folgt, daß anjetzt ein jedes Sternbild um

\*) Siehe Abhls Einleitung in die astronomischen Wissenschaften, erster Theil S. 197. u. f. und meine Erläuterung der Sternkunde, erster Theil S. 216. u. f.



ges Zeichen des Thierkreises weiter nach Osten vor-  
erscheinen müsse. Der Widder ist da anzutreffen,  
em der Stier war, und dieser nimmt die ehemalige  
der Zwillinge ein 2c. Um nun bey dieser Verände-  
der alten und neuern Sternkunde kein Mißverständ-  
eranlassen, haben die Astronomen das schickliche Mit-  
thilt, ohne Rücksicht, wo anjetzo die dazu gehörigen  
lder stehen, die alte Abtheilung und Benennung der  
des Thierkreises bezzubehalten, und benennen daher  
mer den Frühlings-Aequinoctialpunkt vom Widder,  
leich in unsern Zeiten zwischen Sternen steht, die zu  
hen gehören. Man muß demnach anjetz das Zei-  
s Widders vom Sternbilde des Widders wohl un-  
den. Jenes bedeutet den Raum vom 1sten bis 30sten  
r Ecliptik, den ehemals der Widder einnahm; dieses  
d die Sterne selbst, die das Bild des Widders formi-  
d so verhält es sich mit den übrigen Sternbildern des  
ises, welches sich die Liebhaber der Himmelsbeobach-  
zu merken haben. Wenn 3. B. in einem Kalender  
onomischen Jahrbuche von der Sonne, dem Monde,  
einem Planeten, angezeigt wird, daß sie an einem ge-  
tage im 13ten Grad des Stiers stehen, so muß man  
im Sternbilde des Stiers, sondern etwa im Stern-  
s Widders erwarten; stehen sie im 20sten Grade der  
so erscheinen sie am Himmel im Sternbilde der Jung-  
tritt die Sonne 3. B. am 21. Junius in das Zeichen  
ses, so steht sie bey Sternen, die an den Flüssen der  
e gehören u. s. w. \*)

Kommt im folgenden eine Tafel vor, welche anzeigt, bey  
hen Sternen man einen Planeten zu suchen hat, wenn er  
lesem oder jenem Grade eines gewissen Zeichens steht.

Widders, in welchem die Ecliptik den Aequator durchschneidet, und allen Kreisen, die sich darauf beziehen, ostwärts. Ihre Länge nimmt daher beständig zu, aber ihre Breite bleibt unverändert, indem sie mit der Sonnenbahn parallel fort-rücken. Eigentlich aber leiden bloß die Durchschnittpunkte des Widders und der Waage mit ihren Kreisen längst der Ecliptik oder um die Pole derselben eine Verrückung in entgegengesetzter Richtung, also vom Osten gegen Westen. Sie kommen folglich der vom Westen nach Osten scheinbar laufenden Sonne jährlich etwas entgegen, und daher ist diese scheinbare Veränderung des Orts der Fixsterne gegen jene Punkte auch unter dem Namen der **Vorrückung der Nachtgleichen** bekannt. Die Ursache dieser Vorrückung, auch nur allgemein zu erklären, kann hier nicht statt finden \*). Ich hätte auch überhaupt diese in vielen Jahren unmerkliche Bewegung der Fixsterne gänzlich verschweigen können, wenn nicht eine gewisse Erscheinung am Himmel es nothwendig machte, sie anzuführen. Vor etwa 2200 Jahren formirten die alten Astronomen aus den Sternen, welche sie in der Nachbarschaft des Punktes fanden, wo sich die Sonnenbahn und der Aequator, indem erstere durch letztern nach Norden herauf geht, durchschneiden, das Sternbild des Widders, daher auch noch derselbe der erste Punkt des Widders genannt wird; allein in unsern Zeiten stehen die Sterne des Widders, vermdge der Zurückweichung der Aequinotial- und aller Punkte und Kreise der Ecliptik nach Westen, fast um 30 Grad von diesem Aequinotialpunkt ostwärts. Und so folgt, daß anjetzt ein jedes Sternbild um

\*) Siehe Köhls Einleitung in die astronomischen Wissenschaften, erster Theil S. 197. u. f. und meine Erläuterung der Sternkunde, erster Theil S. 216. u. f.



ein ganzes Zeichen des Thierkreises weiter nach Osten vorgeückt erscheinen müsse. Der Widder ist da anzutreffen, wo ehemals der Stier war, und dieser nimmt die ehemalige Stelle der Zwillinge ein *zc.* Um nun bey dieser Veränderung in der alten und neuern Sternkunde kein Mißverständniß zu veranlassen, haben die Astronomen das schickliche Mittel gewählt, ohne Rücksicht, wo anjetzo die dazu gehörigen Sternbilder stehen, die alte Abtheilung und Benennung der Zeichen des Thierkreises beizubehalten, und benennen daher noch immer den Frühlings-Aequinoctialpunkt vom Widder, ob er gleich in unsern Zeiten zwischen Sternen steht, die zu den Fischen gehören. Man muß demnach anjetzt das Zeichen des Widders vom Sternbilde des Widders wohl unterscheiden. Jenes bedeutet den Raum vom 1sten bis 30sten Grad der Ecliptik, den ehemals der Widder einnahm; dieses aber sind die Sterne selbst, die das Bild des Widders formiren, und so verhält es sich mit den übrigen Sternbildern des Thierkreises, welches sich die Liebhaber der Himmelsbeobachtungen zu merken haben. Wenn z. B. in einem Kalender oder astronomischen Jahrbuche von der Sonne, dem Monde, oder einem Planeten, angezeigt wird, daß sie an einem gewissen Tage im 12ten Grad des Stiers stehen, so muß man sie nicht im Sternbilde des Stiers, sondern etwa im Sternbilde des Widders erwarten; stehen sie im 20sten Grade der Waage, so erscheinen sie am Himmel im Sternbilde der Jungfrau. Tritt die Sonne z. B. am 21. Junius in das Zeichen des Krebses, so steht sie bey Sternen, die an den Füßen der Zwillinge gehören u. s. w. \*)

\*) Es kommt im folgenden eine Tafel vor, welche angiebt, bey welchen Sternen man einen Planeten zu suchen hat, wenn er in diesem oder jenem Grade eines gewissen Zeichens steht.



## 30 Erste Abtheilung, zweyter Abschnitt.

Wegen dieser scheinbaren Bewegung der Fixsterne, weichen die in diesem Buche vorkommenden Anleitungen zur Kenntniß der Sternbilder nach vielen Jahren etwas vom Himmel ab, allein diese Abweichung wird erst No. 1900, 7 Minuten an Zeit betragen, um welche der Himmel alsdann später in den Stand kommt, in welchem ich ihn in jedem Monat vorgestellt habe.

### Wie die Planeten sich von den Fixsternen unterscheiden lassen, und die Erscheinungen der Planeten.

Die sechs Hauptplaneten, die wir am Firmament beobachten: Uran, Saturn, Jupiter, Mars, Venus und Merkur lassen sich vornämlich folgendermaßen leicht von den Fixsternen unterscheiden. Erstlich: die Fixsterne werfen uns, ohngeachtet ihrer viel tausendmal größern Entfernung, als die, worin sich die Planeten befinden, dennoch ein sehr lebhaftes und zugleich funkelndes oder zitterndes Licht zu, woraus die Sternkundigen schon lange den Beweis hergenommen haben, daß sie alle mit ihrem eigenen Lichte scheinnende Körper seyn müssen. Die Planeten hingegen, obgleich einige derselben mit bloßen Augen zuweilen den hellsten Fixsternen an Größe ähnlich erscheinen, verrathen doch ihren von der Sonne entlehnten Schein dadurch deutlich, daß sie ein matteres Licht haben, auch nicht funkeln. Durch Ferngläser ist dieser Unterschied auffallender, auch erscheinen die Planeten dadurch vergrößert, oder unter merklichen Durchmessern als Scheiben, und zugleich in einem schwächern Lichte; die Fixsterne aber bleiben auch bey sehr ansehnlichen Vergrößerungen

## Untersch. der Planeten von den Fixsternen. 31

untheilbare Punkte, und ihr Licht verliert nichts von seiner Lebhaftigkeit. Zweytens: Die Fixsterne verändern ihren Stand nicht gegen einander; die Planeten aber sind beweglich, und ändern ihren Ort täglich gegen die Fixsterne und gegen einander. Dies giebt ein sehr entscheidendes Merkmal ab, einen Planeten von einem Fixstern bald und sicher zu unterscheiden, wiewol diese Fortrückung beym Jupiter, Saturn und Uran erst nach verschiedenen Tagen merklich wird, da der erste ein Jahr, der zweyte fast drittehalb Jahre, und der dritte beynähe sieben Jahre gebraucht, um ein Zeichen des Thierkreises zu durchlaufen. Drittens: Die Fixsterne findet man überall am ganzen Himmel, die Planeten aber nicht; letztere kommen z. B. bey uns niemals gerade im Norden so wenig am Horizonte, als hoch am Himmel; sie übersteigen ferner an der Südseite des Himmels nie den 66sten Grad der Höhe, sie senken sich auch daselbst niemals über 81 vom Scheitelpunkte herab, und kommen daher auch dem Horizont im Süden nicht sehr nahe, sondern man muß diese fortwandelnden Himmelskörper allemal nur allein im Thierkreise und in dessen Sternbildern aussuchen, deren Sterne sowol als ihre veränderlichen Stellungen die folgenden Anleitungen für eine jede Zeit beschreiben und kenntlich machen. Wenn sich daher zu einer gewissen Zeit in einem Sternbilde des Thierkreises, außer den in den folgenden monatlichen Anleitungen zur Kenntniß der Fixsterne darin vorgestellten Sternen, ein heller Stern zeigt, welcher nicht mit einem beweglichen Lichte scheint, so ist dies allemal ein Planet. Es sind im Thierkreise ohnehin nur vier Sterne erster Größe, welche den hellsten Planeten an Glanz ähnlich sind, sie unterscheiden sich aber an ihrem funkelnden oder beweglichen Lichte leicht von denselben.



32 Erste Abtheilung, zweyter Abschnitt.

Noch ist von der Farbe, dem Ansehen und der Erscheinung eines jeden Planeten folgendes besonders zu merken. Merkur ist ein kleiner mit einem weißlichen Lichte scheinender Stern; er hält sich immer nahe bey der Sonne auf, von welcher er nie über 28 Grad weggeht, und daher allemal nur in der Abend- und Morgendämmerung, und ohnehin sehr selten zum Vorschein kömmt. Am besten kann er des Abends nach Sonnen-Untergang am westlichen Himmel zu Gesicht kommen, wenn es sich trifft, daß er im März oder April seinen größten östlichen Abstand von der Sonne erhält, und eben dies findet des Morgens vor Sonnenaufgang am östlichen Himmel statt, wenn er im September oder Oktober seine größte westliche Entfernung von der Sonne erreicht. Die Venus hat ein ganz vortreffliches Licht, und ist, wenn sie sich in ihrem schönsten Glanze zeigt, der prächtigste Stern am Himmel. So lebhaft ihr Licht ist, so findet man es doch nicht funkelnd oder zitternd. Dieser Planet heißt schon seit dem entferntesten Alterthum in der eigentlichsten Bedeutung der Abend- und Morgenstern, und zwar deswegen, weil er entweder des Abends die Sonne am westlichen Himmel begleitet, oder des Morgens am östlichen Himmel vor derselben hergeht. Die Venus entfernt sich nie über 48 Grad östlich oder westlich von der Sonne, und daher findet man sie niemals des Nachts, viel weniger um die Mitternachtsstunde, am südlichen Himmel. Sie geht auch eben so wenig, wie Merkur, nach Sonnenuntergang des Abends auf, oder des Morgens vor Sonnenaufgang unter. Wenn sie im Frühjahr ihre größte Entfernung auf der Ostseite der Sonne erreicht, so ist sie des Abends am westlichen Himmel in ihrem schönsten Lichte am längsten sichtbar. Ein gleiches zeigt sie in den Frühstunden am östlichen Himmel, wenn sie im Herbst ihren größten



## Untersch. der Planeten von den Fixsternen. 33

größten westlichen Abstand von der Sonne erreicht. Mars macht sich durch sein stark röthliches Licht kennbar, und kann zu aller Zeit des Nachts am Sterngewölbe sichtbar seyn. Wenn er sich nach Sonnenuntergang am Abendhimmel, oder vor Sonnenaufgang am Morgenhimmel zeigt, ist er nur ein kleiner Stern; steht er hingegen um die Mitte der Nacht im Süden; so ist er vier- und zuweilen bis siebenmal größer, und glänzt sehr lebhaft. Jupiter ist ein heller Stern, mit einem gelblichen Lichte. Er ist, wie der Mars, zuweilen die ganze Nacht hindurch am Himmel zu sehen, und hat, wenn er um die Mitternachtsstunde durch den Meridian geht, sein stärkstes Licht. Saturn scheint bleichröthlich, und zeigt sich zuweilen die ganze Nacht am Himmel. Auch er erscheint als ein etwas größerer Stern, wenn er um 12 Uhr des Nachts im Süden steht. Uran ist, wenn man seinen Ort genau weiß, mit bloßen Augen als ein Stern sechster Größe aufzufassen, und nur durch seine Bewegung von einem Fixstern zu unterscheiden. Seiner äußerst geringen scheinbaren Größe ungeachtet, hat er doch ein ziemlich lebhaftes Licht; er kann gleichfalls wie Saturn, Jupiter und Mars zu aller Zeit des Nachts am Himmel sehen.

## Von den wahren und scheinbaren Bewegungen der Planeten.

Alle Planeten laufen um die Sonne, von welcher sie, als für sich dunkle Körper, ihren Glanz entlehnen, in etwas länglichten oder elliptischen Bahnen, und brauchen, um selbige zu vollenden, nach ihrem größern oder geringern Abstände von der Sonne, längere oder kürzere Zeiten. Merkur, der der Sonne am nächsten ist, vollendet seine Bahn

36 Erste Abtheilung, zweyter Abschnitt.

als zu einer andern; bald bewegt er sich mit ihr langsamer oder geschwinder nach einer und derselben Gegend, dann nimmt er nach der entgegengesetzten Seite seinen Lauf, auch geht zuweilen der Lauf der Erde und eines Planeten in gerader Richtung gegen und von einander, und alles dieses muß in der erscheinenden Größe und Bewegung des Planeten an unserm Firmamente sehr merkliche Unregelmäßigkeiten hervorbringen. Wenn die obern Planeten jenseits der Sonne stehen, so sind sie am weitesten von uns entfernt; ihr Lauf geht gegen die linke oder östliche Seite, da sich die Erde gegen die rechte hin bewegt; dies muß nothwendig ihre Fortrückung nach Osten beschleunigen. Zu einer andern Zeit stehen sie der Sonne gerade gegenüber, und kommen des Nachts um 12 Uhr in den Meridian, sind der Erde am nächsten, und erscheinen folglich in ihrem stärksten Lichte. Die mit ihnen alsdann nach einer und derselben Gegend, nämlich nach Osten, aber geschwinder, fortrückende Erde hält ihren scheinbaren Lauf auf; die durch sie nach den Fixsternen hinaus gezogenen Gesichtslinien fallen sogar westwärts, und es läßt daher, als wenn sie sich dorthin, also zurück, bewegten. Wenn die Erde gerade gegen diese Planeten an- oder gerade von denselben abrückt, so müssen sie einige Tage an einem und dem nämlichen Orte des Himmels verweilen, und also stille zu stehen scheinen, und dies geschieht, bevor sie anfangen zurückzugehen, und ehe sie wieder vorwärts gegen Osten ihren Lauf nehmen. Wenn die untern Planeten jenseits der Sonne stehen, so findet bey ihnen ein gleiches, wie bey den obern in der nämlichen Stellung, statt, und wenn sie in dem diesseitigen Theil ihrer Bahn zwischen Erde und Sonne hindurchgehen, so haben sie mit der Erde einen gemeinschaftlichen Lauf (in Ansehung der Sonne) nach Westen, und da



## Das Allgemeine vom Mondlauf. 37

fr schneller als die Erde fortrücken, so scheinen sie einige Tage rückwärts nach Westen zu gehen. Ehe sie rückgängig werden, und wenn sie aufhören es zu seyn, scheinen sie eine Weile stille zu stehen, weil die Richtung ihres wahren Laufes alsdann gerade gegen die Erde an- oder von derselben abgeht. Hieraus läßt sich also der den Alten unerklärbare Lauf der Planeten, und warum dieselben bald vorwärts nach Osten geschwinder oder langsamer fortrücken, zuweilen stille stehen, und ein andermal sich rückwärts nach Westen, und gegen die Ordnung der Zeichen des Thierkreises bewegen, richtig vorstellig machen \*).

## Das Allgemeine vom Monde, und dessen Lauf.

Der Mond ist ein Nebenplanet der Erde und ihr Begleiter auf ihrer jährlichen Reise um die Sonne, er ist daher der nächste Himmelskörper. Sein Licht, womit er unsre Nächte erleuchtet, entlehnt er von der Sonne. Er vollendet seine Laufbahn, welche etwas elliptisch oder länglich-rund ist, um die Erde vom Westen gegen Osten in 27 Tagen und 8 Stunden, und kommt daher in einem Jahr etwa 13mal herum. Die Mondbahn neigt sich mit der Sonnen- oder Erdbahn unter einem Winkel von etwa  $5\frac{1}{2}$  Grad, und daher sehen wir den Mond eben so, wie die Planeten, die 12 Sternbilder des Thierkreises durchwandern. Sie durchschneidet die Sonnenbahn in zweien einander entgegen liegenden Punkten, gleichfalls Knoten genannt, so daß sich ihre eine Hälfte nordwärts, und die andere südwärts von der Ecliptik, befindet.

\*) Siehe meine Erläuterung der Sternkunde 2c. Erster Theil, Seite 213 u. f.



### 38 Erste Abtheilung, zweyter Abschnitt.

Im aufsteigenden Knoten ( $\Omega$ ) hat der Mond keine Breite, sondern steht in der Sonnenbahn. Von da erhebt er sich nach und nach nördlich über dieselbe, und 90 Grad vom  $\Omega$  hat er seine größte nördliche Breite von  $5\frac{1}{2}$  Grad erreicht. Dann fängt selbige wieder an abzunehmen, und im niedersteigenden Knoten ( $\vartheta$ ) ist sie abermal 0, da der Mond zum zweytenmal in der Sonnenbahn steht. Alsdann geht er unterhalb derselben, und erhält eine südliche Breite, welche 90 Grad von diesem Knoten sich bis auf  $5\frac{1}{2}$  Grad erstreckt, und von da bis zum  $\Omega$  wieder abnimmt. Es giebt ferner in der elliptischen Bahn des Mondes, noch zwey einander entgegen stehende Punkte, in deren einem der Mond der Erde am nächsten und in dem andern von derselben am entferntesten ist: Jener heißt Perigäum (Erdnähe) und dieser Apogäum (Erdferne). Seine daher rührende veränderliche scheinbare Größe während jedem monatlichen Umlauf ist bereits dem geübtern Auge des Astronomen merklich, noch besser aber zeigen dies die Fernrohre. Die Erdferne- und Erdnähepunkte der Mondbahn sind veränderlich, und rücken in 9 Jahren nach der Ordnung der Zeichen oder vom Westen gegen Osten durch den ganzen Thierkreis, so wie hingegen die Knoten der Mondbahn rückwärts sich bewegen, und in 19 Jahren gegen die Ordnung der Zeichen oder vom Osten nach Westen durch den Thierkreis herumkommen. Der Umlauf des Mondes in 27 Tagen 8 Stunden heißt der periodische, in dieser Zwischenzeit beschreibt der Mond einen vollen Kreis, und kehrt zu einem und dem nämlichen Fixstern des Thierkreises wieder zurück. In Ansehung der Sonne aber kommt er erst in 29 Tagen und 13 Stunden am Himmel herum, und dieser Umlauf wird der synodische genannt. Ein jeder wird durch den Augenschein belehrt, daß der Mond

gewöhnlich viermal in einem jeden Monat seine Lichtgestalt ändert. Steht er bey der Sonne, oder mit derselben an einem Orte des Himmels, so ist er im neuen Lichte und nicht zu sehen. Kommt er 90 Grad von der Sonne ostwärts, so erscheint er des Abends an der Westseite halb erleuchtet, welches das erste Viertel genannt wird. 180 Grad von der Sonne, oder derselben gerade gegenüber leuchtet der Mond des Nachts mit vollem Lichte, und wenn er 270 Grad von der Sonne gegen Osten entfernt ist oder noch 90 Grad westwärts von derselben sieht, so ist er abermal und zwar an der Ostseite halb erleuchtet, welches das letzte Viertel heißt. Die Ursache des Unterschiedes von zwey Tagen, welcher sich zwischen dem periodischen und synodischen Umlauf des Mondes findet, ist sehr leicht einzusehen. Gesezt der Mond sey heute im 10ten Grad  $\gamma$  bey der Sonne, oder im neuen Lichte, so wird er nach 27 Tagen und 8 Stunden nach Vollendung seines periodischen Umlaufs, da er wirklich um unsere Erde 360 Grad oder seinen ganzen Kreis zurückgelegt hat, wieder im 10ten Grad  $\gamma$  sich zeigen, allein die Erde ist inzwischen um so viel in ihrer Bahn gegen Westen fortgerückt, daß uns die Sonne etwa 27 Grad weiter ostwärts, und daher im 7ten Grad  $\pi$  erscheint. Der Mond muß also nun noch vom 10ten Grad  $\gamma$  bis 7ten Grad  $\pi$  fortrücken, ehe er abermals bey der Sonne oder im neuen Lichte kommt, und der synodische Umlauf geendiget ist; hiezu werden noch etwa 2 Tage erfordert, und daher zeigen sich z. B. obige vier Hauptveränderungen der Lichtgestalten des Mondes, nach einem jeden monatlichen Umlaufe desselben um ein Sternbild des Thierkreises, weiter ostwärts. Da wir den Lauf des Mondes mehrentheils aus dem Mittelpunkte seiner Bahn beobachten, so scheint dieser Himmelskörper sich nicht so auffallend unor-



40 Erste Abtheilung, zweyter Abschnitt.

dentlich zu bewegen als die Planeten; er steht nie stille oder geht zurück nach Westen, sondern sein Lauf ist allemal gegen Osten, oder von der rechten gegen die linke Hand, von einem Fixsterne zum andern, wiewol mit einer verschiedenen Geschwindigkeit gerichtet. Die mittlere tägliche Fortrückung des Mondes beträgt ungefähr 13 Grad, und läßt sich daher sehr leicht bemerken. So wenig die Sonne als die Planeten verändern um einen so ansehnlichen Bogen von einem Tage zum andern ihren Ort am Himmel. Giebt man z. B. Acht, bey welchen Fixsternen der Mond heute Abend steht, so wird sichs zeigen, daß er Morgen um eben dieselbe Stunde um etwa 13 Grad von denselben gegen Osten entfernt ist, und so verläßt er von einem Abend zum andern die westlich neben ihm stehenden Sterne, und nähert sich den ostwärts stehenden. Nach 27 Tagen hat der Mond seinen periodischen Umlauf am Himmel vollendet, und man sieht ihn wieder bey den nemlichen Sternen. Dieser tägliche Lauf des Mondes gegen Osten macht es auch, daß er alle Abend ungefähr 50 Minuten später in den Mittagskreis kommt, imgleichen später auf- und untergeht. Noch ist von diesem Himmelskörper zu bemerken; daß er wegen seiner Nähe bey der Erde die Sonnen- und Mondfinsternisse verursacht. Wenn der Mond zur Zeit seines neuen Lichtes, da er mit der Sonne an einem Orte des Himmels gesehen wird, auch zugleich in oder nahe bey einem seiner Knoten steht, so hat er keine oder nur eine geringe Breite, und ist folglich in oder nahe bey der Ecliptik. Da sich nun die Erde allemal in der Ebene der Ecliptik befindet, so wirft der zwischen uns und die Sonne hindurch gehende Mond, als ein dunkler Körper, seinen Schatten auf die Oberfläche der Erde, welcher da, wo er hinfällt, eine so genannte Sonnenfinsterniß, die aber deswegen eigent-



## Das Allgemeine vom Mondlauf. 41

Über eine Erdsfinsterniß zu nennen ist, verursacht. Wenn ferner der Mond zur Zeit seines vollen Lichtes, da er der Sonne gerade gegenüber, und hinterhalb der Erde steht, zugleich einem seiner Knoten nahe ist, so hat er eine geringe Breite, oder ist der Ecliptik nahe. Da sich nun der Schatten der Erde, längs der Ebene derselben hinaus der Sonne gerade gegenüber erstreckt, so verfällt alsdann der Mond in diesen Erdschatten, wird wirklich seines Lichtes, das er von der Sonne erborgt, beraubt, und es entsteht eine Mondfinsterniß. Wenn hingegen der Mond zur Zeit seines neuen und vollen Lichtes, wie es die mehreste Zeit der Fall ist, in einer ziemlichen Entfernung von seinen Knoten sich befindet, so hat er eine zu große Breite, und geht der Sonne oder dem Erdschatten nord- oder südwärts vorbey, ohne sich vor ihnen zu zeigen, noch von letzterm eine Verdunkelung zu erleiden.

---

## Dritter Abschnitt.

### Von dem Ursprunge der Sternbilder.

Schon seit der ersten Welt-Epoche haben die gesittetsten Völker des Erdbodens den Himmel aufmerksam betrachtet: denn die prachtvolle Erscheinung und beständig ordentlichen Fortwanderungen jener lichten Körper, welche eine heitere Nacht entdeckt, zogen bald die Aufmerksamkeit der Menschen an sich. Die dringende Nothwendigkeit, worin sich gleich die ersten Bewohner der Erde versetzt sahen, zu einer dauerhaftern Ordnung bey den verschiedentlichen Einrichtungen des gemeinschaftlichen Lebens, und zur Besorgung der allge-

meinen Angelegenheiten, auf bequeme Mittel zu denken, wie die Zeit richtig abzumessen sey, belehrte sie bey einigem Nachdenken, sich hiezu des regelmäßig erscheinenden Laufs der Gestirne zu bedienen. Die tägliche scheinbare Umdrehung der Himmelskugel von Westen gegen Osten wurde zur Bestimmung der Dauer eines Tages erwählt. Der Anblick des Mondes, und vornämlich seine sehr in die Augen fallenden verschiedenen Lichtgestalten, erinnerte die zerstreuten Familien der ersten Welt an gewisse gottesdienstliche Versammlungen \*) und gesellige Einrichtungen, und sein kreisförmiger Umlauf am Himmel gab höchstwahrscheinlich zu der ersten Eintheilung der Zeiten in Wochen und Monate Gelegenheit. Endlich wurde der mehr als zwölfmal längere Umlauf der Sonne am Himmel durch den ganzen Thierkreis zur Bestimmung der Länge eines Jahres angewendet \*\*). Die Abwechselung der vier Jahreszeiten macht die Sonne; unterdessen sind diese unter jenem zuerst bevölkerten mittlern oder näher am Aequator liegenden Erdstriche nicht sehr merk-

\*) Die Feyer der Neumonde z. B. war schon in dem ersten Zeitalter gebräuchlich, und wurde von den Ervätern eingesetzt, um bey der ersten Erblickung des Mondes nach dem neuen Lichte auf einer Anhöhe durch Opfer und Freudenbezeigungen der gütigen Gottheit Dank und Erkenntlichkeit für die Vortheile darzubringen, welche dem Erdbürger durch den Mond zufließen.

\*\*) Dieses beweisen die Jahre, Monate und Tage, worin, nach der Mosaischen Geschichte, allbereits zur Zeit der Sündfluth die Zeit eingetheilt wurde, imgleichen die Jahre der Erväter vor der Sündfluth, von welchen aber einige Chronologen behaupten, daß es Mondenjahre gewesen, oder daß der einmalige Umlauf des Mondes ihre Länge bestimmte. In spätern Zeiten wurde offenbar nach Sonnenjahren und deren Abtheilungen in Monden (Mondumläufe) gerechnet.



sich in Ansehung der Länge der Tage, und der Wärme und Kälte von einander verschieden; und daher war es nothwendig, um die Jahreszeiten von einander desto besser zu unterscheiden, zugleich auf den jedesmaligen Stand der vornehmsten Sterne gegen die Sonne Licht zu geben. Es wurden also häufig die Monatstage des Auf- oder Unterganges irgend eines merkwürdigen Sterns mit der Sonne, oder seines Aufganges bey Sonnenuntergang, und seines Unterganges bey Sonnenaufgang, oder seine erste Erscheinung in der Morgendämmerung am östlichen Himmel, und letzte Sichtbarkeit in der Abenddämmerung am westlichen Himmel, bemerkt, und um dem Gedächtnisse desto besser zu Hülfe zu kommen, wurden diese Erscheinungen häufig von den Dichtern besungen. Dergleichen Wahrnehmungen am Himmel waren in den Morgenländern den Priestern und andern zur Verwaltung des Gottesdienstes bestellten Personen aufgetragen, und wurden dadurch eigentliche religiöse Ceremonien; sie dienten auch jenen Völkern zu eben dem Zwecke, als uns gegenwärtig der Kalender \*). Hiernach wurden dann die Beschäftigungen beym Ackerbaue, die Monatstage der Aussaat und Erndte, die verschiedenen Verrichtungen bey der Viehzucht und Hauswirthschaft u. s. festgesetzt, imgleichen die Feyer des Gottes-

\*) Nur mit dem Unterschiede, daß wir anjetzt alles, was zu unserer natürlichen, politischen und kirchlichen Zeitrechnung gehört, viel bequemer im Kalender, von den Astronomen schon voraus berechnet finden, und daß also ein jeder nicht erst nöthig hat, sich deshalb am Firmamente selbst Rathes zu erholen. Diese Bequemlichkeit kann unterdessen denjenigen, die auf den Namen gesitteter Weltbürger Anspruch machen, nicht zur Entschuldigung dienen, wenn sie sich anjetzt nicht mehr um den Lauf des Himmels zu bekümmern Ursache zu haben glauben.



#### 44 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

dienstes in eine gewisse, im voraus zu bestimmende und jährlich wiederkehrende Zeitordnung gebracht.

Um diese wichtigen Vortheile des menschlichen Lebens aus dem sinnlichen Anblicke des Himmels desto allgemeiner zu benutzen, um die Sterne desto besser kennen zu lernen, und noch aus mehrern Ursachen, wurden vielen Sternen besondere Namen beygelegt, und aus einigen gruppenweise nahe bey einander stehenden gewisse Figuren gebildet. Dies gab den sogenannten Sternbildern den Ursprung, davon ich hier eigentlich zu reden habe. Es läßt sich schwerlich der erste Zeitpunkt, da man angefangen, die Sterne sich unter bildlichen Vorstellungen zu denken, genau bestimmen, doch ist selbiger sehr wahrscheinlich schon in den Zeiten des grauesten Alterthums, und vielleicht gleich nach jener großen Ueberschwemmung zu suchen, da die ersten Bewohner der von den Fluthen wieder befreieten Länder der Erde, vornehmlich und zuerst diejenigen Sterne, zwischen welchen die Sonne jährlich ihren Weg nimmt, nach den zwölf Monaten in eben so viele Bilder einkleideten, welches, bey dem damaligen Mangel der Buchstabenschrift, die allgemein eingeführte Hieroglyphen- und Sinnbildersprache sehr beförderte. Die Geschichte der Sternkunde ist aber nachher durch einen großen Zeitraum von den Schriftstellern des Alterthums in viele Fabeln und Erdichtungen eingehüllet, und wir haben aus diesen fabelhaften Zeiten keine zuverlässigen Nachrichten von dem allmählichen Fortgange der Himmelskunde und den Beobachtungen der Gestirne.

Die ersten Astronomen, von denen uns glaubwürdigere Geschichten melden, waren die alten Chaldäer, welche die wahrscheinlich zuerst bevölkerten Länder des Erdbodens, nämlich die weiten Ebenen von Sinear in der Gegend von Babel

ten bewohnten. Diese Völker waren bey den Alten als fleißige Himmelskundige berühmt, und schon 800 Jahr vor der christlichen Zeitrechnung haben sie astronomische Beobachtungen angestellt. Ihre vornehmste Beschäftigung war die Viehzucht und der Ackerbau. Die große Hitze ihres Landes aber machte es höchst beschwerlich, ihre Feldarbeiten und Reisen bey Tage vorzunehmen; sie wählten hierzu vornämlich die Nachtzeit, und alsdann stellte sich ihnen, bey der dortigen beständig heitern Luft, gewöhnlichermaßen der Schauplatz der Sterne unbewölkt vor die Augen. Durch den täglich erneuerten Anblick dieser glänzenden Himmelskörper wurden jene Chaldäischen Schäfer in den nächtlichen Stunden aufgefordert, sich gleichsam zum Zeitvertreibe mit denselben näher bekannt zu machen, und die Reisenden jenes Landes, denen die Sterne in Ermangelung anderer Hülfsmittel unmittelbar zu Wegweisern dienten, waren hierzu noch mehr genöthigt. Sie gaben daher des Nachts auf den Lauf der Sterne Acht, und da einige derselben vorzüglich durch ihren Glanz sich von andern unterschieden, so gaben sie diesen eigenthümliche Namen. Sie beobachteten ferner, daß die mehresten Sterne an der innern scheinbaren Kugelfläche des Himmels beständig einerley Weite von einander behalten; um solche nun dem Gedächtnisse besser einzuprägen, formirten sie aus der Stellung einer Anzahl derselben ein gewisses Bild, und nach ihrem gewöhnlichen Gewerbe der Viehzucht, gemeiniglich von einem Thiere. Damals waren auch die Babylonier als fleißige und geschickte Beobachter des Himmels bekannt und berühmt \*). Daß aber schon vor dieser

\*) In den Schriften der Propheten wird die Sternkunde der Chaldäer und Babylonier oft angeführt; doch wurde diese Wissenschaft damals von ihnen aus Mangel richtigerer Kenntnisse des



48 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

men der bey ihnen durch Erfindungen, Heldenthaten und gute Eigenschaften berühmten Personen bey der Nachwelt verewigen. Und endlich legten sie in der Folge den Sternen gewisse Eigenschaften und Bedeutungen bey, und schrieben denselben Einflüsse, nicht allein auf die Bitterung, sondern auch auf die zufälligen politischen und moralischen Begebenheiten der Welt und der Menschen zu; daher auch einige Sternbilder hierauf eine Andeutung haben. Der erste Endzweck der alten Sternkundigen bey Erfindung der Sternfiguren war der natürlichste; denn bey dem bloßen Anblicke des gestirnten Himmels werden aufmerksame Beobachter hier und da Sternhaufen finden, die sich zufälligerweise in die oben angezeigten Figuren ohngefähr vorstellig machen lassen. Die zweyte Absicht bey der Einführung der Sternbilder ist schon wichtiger. Denn es war aus vielen Ursachen sehr nothwendig, bestimmte Kennzeichen zur Absonderung einer Himmelsgegend von der andern zu haben, und hiezu dienten die angenommenen Sternfiguren und die Namen einzelner Sterne statt aller weitläufigern Umschreibung. Man konnte auch hiernach die Sterne richtig angeben, zwischen welchen die Sonne, der Mond und die Planeten beständig ihren Lauf nehmen. Hieraus entstand der so genannte Thierkreis, der nach den 12 Monaten des Jahres auch 12 unterschiedliche Sternbilder, mehrentheils Thiergehalten, erhielt \*). Die Zeit

\*) Die Sternbilder des Thierkreises sind ohne Zweifel zuerst am Himmel eingeführt. In des Herrn le Plâtre Schatzkammer der Natur, 4ter Theil, S. 349, findet man die sinnreiche Methode, deren sich die alten Chaldäer bedienten, um die Bahn kennen zu lernen, in welcher die Sonne jährlich ihren Lauf hält, und um den Thierkreis in zwölf gleiche Theile abzutheilen.



Zeit der Erscheinung dieses oder jenes bekannten Sternbildes in einer gewissen Gegend des Himmels, der Auf- oder Untergang desselben mit der Sonne, oder derselben gerade gegenüber, imgleichen die erste Erscheinung und letzte Sichtebarkeit desselben in der Morgen- oder Abenddämmerung, bestimmte die Jahreszeiten, und die Verrichtungen beym Ackerbau und der Viehzucht. Den dritten Endzweck haben die Alten bey den Nachkommen nicht durchaus erreicht, weil uns die Thaten derjenigen Helden und berühmten Personen des Alterthums, welche gewisse Sternbilder vorstellig machen sollen, mehrentheils unbekannt sind, da durch den Mangel an Nachrichten aus den ältesten, und durch die fabelhaften Erdichtungen der folgenden Zeiten die Geschichte derselben sehr verdunkelt worden. Hätten aber die Alten, statt der Namen und menschlichen Figuren ihrer Helden und Wohltäter, lieber die Attribute derselben, oder das, wodurch sie sich um das menschliche Geschlecht verdient gemacht, figurlich an den Himmel gesetzt; so würde uns der gestirnte Himmel lehrreichere Denkmäler ihrer Geschichte und Thaten aufbewahren. Daß jene Astronomen einigen Sternbildern solche Namen beygelegt, welche sich auf gewisse Eigenschaften und Bedeutungen beziehen, auch denselben Einflüsse auf die Witterung zugeschrieben, ist einigermaßen aus der Erfindung der Sternbilder des Thierkreises zu schließen. Die zwölf Gestirne, wodurch die Sonne jährlich ihren Lauf hält, erhielten ihre Benennungen nach den merkwürdigsten Naturbegebenheiten und gewöhnlichen Witterungen derjenigen Monate, in welchen die Sonne dieses oder jenes Sternbild durchwandert \*). Die Chaldäer sind, nach des Herrn

\*) Siehe Is Plüschs Schauspiel der Natur, 4ter Theil, S. 357.

# 48      Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

men der bey ihnen durch Erfindungen, Heldenthaten und gute Eigenschaften berühmten Personen bey der Nachwelt verewigen. Und endlich legten sie in der Folge den Sternen gewisse Eigenschaften und Bedeutungen bey, und schrieben denselben Einflüsse, nicht allein auf die Witterung, sondern auch auf die zufälligen politischen und moralischen Begebenheiten der Welt und der Menschen zu; daher auch einige Sternbilder hierauf eine Andeutung haben. Der erste Endzweck der alten Sternkundigen bey Erfindung der Sternfiguren war der natürlichste; denn bey dem bloßen Anblicke des gestirnten Himmels werden aufmerksame Beobachter hier und da Sternhaufen finden, die sich zufälligerweise in die oben angezeigten Figuren ohngefähr vorstellig machen lassen. Die zweyte Absicht bey der Einführung der Sternbilder ist schon wichtiger. Denn es war aus vielen Ursachen sehr nothwendig, bestimmte Kennzeichen zur Absonderung einer Himmelsgegend von der andern zu haben, und hiezu dienten die angenommenen Sternfiguren und die Namen einzelner Sterne statt aller weitläuftigern Umschreibung. Man konnte auch hiernach die Sterne richtig angeben, zwischen welchen die Sonne, der Mond und die Planeten beständig ihren Lauf nehmen. Hieraus entstand der so genannte Thierkreis, der nach den 12 Monaten des Jahres auch 12 unterschiedliche Sternbilder, mehrentheils Thiergehalten, erhielt \*). Die  
Zeit

\*) Die Sternbilder des Thierkreises sind ohne Zweifel zuerst am Himmel eingeführt. In des Herrn so Plüsches Schauspiel der Natur, 4ter Theil, S. 349, findet man die sinnreiche Methode, deren sich die alten Chaldäer bedienten, um die Bahn kennen zu lernen, in welcher die Sonne jährlich ihren Lauf hält, und um den Thierkreis in zwölf gleiche Theile abzutheilen.

Zeit der Erscheinung dieses oder jenes bekannten Sternbildes in einer gewissen Gegend des Himmels, der Auf- oder Untergang desselben mit der Sonne, oder derselben gerade gegenüber, imgleichen die erste Erscheinung und letzte Sichtbarkeit desselben in der Morgen- oder Abenddämmerung, bestimmte die Jahreszeiten, und die Verrichtungen beym Ackerbau und der Viehzucht. Den dritten Endzweck haben die Alten bey den Nachkommen nicht durchaus erreicht, weil uns die Thaten derjenigen Helden und berühmten Personen des Alterthums, welche gewisse Sternbilder vorstellig machen sollen, mehrentheils unbekannt sind, da durch den Mangel an Nachrichten aus den ältesten, und durch die fabelhaften Erdichtungen der folgenden Zeiten die Geschichte derselben sehr verdunkelt worden. Hätten aber die Alten, statt der Namen und menschlichen Figuren ihrer Helden und Wohltäter, lieber die Attribute derselben, oder das, wodurch sie sich um das menschliche Geschlecht verdient gemacht, figurlich an den Himmel gesetzt; so würde uns der gestirnte Himmel lehrreichere Denkmäler ihrer Geschichte und Thaten aufbewahren. Daß jene Astronomen einigen Sternbildern solche Namen beygelegt, welche sich auf gewisse Eigenschaften und Bedeutungen beziehen, auch denselben Einflüsse auf die Witterung zugeschrieben, ist einigermaßen aus der Erfindung der Sternbilder des Thierkreises zu schließen. Die zwölf Gestirne, wodurch die Sonne jährlich ihren Lauf hält, erhielten ihre Benennungen nach den merkwürdigsten Naturbegebenheiten und gewöhnlichen Witterungen derjenigen Monate, in welchen die Sonne dieses oder jenes Sternbild durchwandert \*). Die Chaldäer sind, nach des Herrn

\*) Siehe so Plüches Schauplatz der Natur, 4ter Theil, S. 353.



50 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

le Plüthe Meinung, die Erfinder derselben. Ihr Jahr fing sich mit der Tag- und Nachtgleiche des Frühlings an. Weil nun alsdann die Schaafe, Kühe und Ziegen nach einander Junge werfen, und ihrer Besitzer Heerden und Einkünfte vergrößern, so formirten die chaldäischen Sternseher für die drey ersten Zeichen des Thierkreises, welche die Sonne im Frühling durchläuft, einen Widder, einen Stier und ein Paar Ziegen (anstatt der letztern wurden in den folgenden Zeiten die Zwillinge, Castor und Pollux, gesetzt \*). Da die Alten bemerkten, daß, wenn die Sonne bey'm Anfange des Sommers den höchsten Punkt erreicht hatte, sie sich bald wieder von dem Scheitelpunkt entfernte; so mußte das sehr wohl gewählte Bild eines Krebses die wieder zurückweichende Sonne bezeichnen. Die alsdann folgende strenge Hitze in Chaldäa wurde durch das Bild eines grimmgigen Löwen vorgestellt. Eine Jungfrau, als eine Schnitterin mit einem Büschel Kornähren in der Hand, bezeichnete die Zeit der Erndte auf den Sinearischen Feldern \*\*). Die nunmehr folgende Gleichheit der Tage und Nächte bey'm Anfange des Herbstes wurde sehr geschickt durch das Bild einer Waage vorgestellt. Die Krankheiten, welche sich im späten Nach-

\*) Damals, nämlich vor zweytausend und einigen hundert Jahren, trafen noch gleichnamige Zeichen und Bilder des Thierkreises mit einander überein. Das Gestirn des Widders stand nahe bey'm Widder; oder Frühlings-Äquinoktialpunkte, und eben so war das Bild des Krebses bey'm Krebs; oder Sommer-Solstitialpunkte; die Waage bey'm Waage; oder Herbst-Äquinoktialpunkte, und der Steinbock bey'm Steinbock; oder Winter-Solstitialpunkte.

\*\*) Die Flügel, mit welchen die Jungfrau auf den Himmelskarten abgebildet wird, sind ohne Zweifel erst in spätern Zeiten hinzugekommen.

## Vom Ursprunge der Sternbilder. 51

jahre gewöhnlich einstellen, mußte ein giftiger Scorpion andeuten. Die alsdann angehende Jagd hatte den Schützen zum Vorbilde. Nun war die Sonne beym Anfange des Winters am weitesten vom Scheitelpunkte gegen Süden hinabgewichen, und da sie nachher sich wieder nach und nach zu erheben anfängt; so war nichts geschickter, die wieder aufsteigende Sonne anzuzeigen, als ein gegen die Felsen anklimmender Steinbock. Die Regenzeit, welche sich hierauf gemeiniglich in den heißen Ländern um die Mitte des Winters einstellt, sollte ein Mann, der einen Wasserkrug ausgießt (der Wassermann), bezeichnen; und ein Paar mit einem Bande vereinigte Fische mußten an die Zeit des Fischfanges beym Ausgange des Winters erinnern.

Wenn man hingegen mit dem Herrn Dupuis annimmt, daß die alten Aegypter, zu einer Zeit, da noch der Löwe den nördlichsten oder Sommer-Solstitialpunkt des Thierkreises einnahm, und dies geschah etwa 2000 Jahre vor Christi Geburt, die Sternbilder dieses Gürtels erfanden, und daß sie nicht dasjenige Bild, worin die Sonne jeden Monat sich aufhielt, sondern das, welches dem der Sonne entgegenstehenden zunächst vorhergeht, oder sich zuerst nach Sonnenuntergang des Abends am östlichen Himmel als völlig aufgegangen zeigt, der Beschaffenheit einer jeden Jahreszeit gemäß, formirten, welche Meinung ich für sehr wahrscheinlich halte, so harmoniren die gewählten Vorstellungen ungemein gut mit dem Klima und den natürlichen Vorfällen dieses Landes. Das Jahr der Aegypter wurde in drey Perioden abgetheilt: in die Zeit der Ueberschwemmung des Nils, des Feldbaues, und der Erndte. Es fing sich mit dem Eintritt der Sonne in den Löwen, oder dem damaligen höchsten Punkte des Thierkreises, an, woben zugleich der



52      Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

Sirius heliacisch aufging, oder sich zuerst in der Morgendämmerung am östlichen Himmel zeigte. Nun formirten die alten ägyptischen Sternseher aus den Sternen des Thierkreises, die sie in diesem Monate des Abends, sobald es dunkel wurde, am östlichen Himmel bereits über dem Horizonte fanden, einen Steinbock, vorn als eine Gemse, und hinten als einen Fisch gebildet, um eines Theils anzudeuten, daß die Sonne ihren höchsten Stand am Himmel erreicht habe, so wie dieses Thier die höchsten Gipfel der Berge ersteigt, und dann auch zum Sinnbilde der um diese Zeit in Aegypten gemeinniglich anfangenden fruchtbaren Ueberschwemmung des Nils. Im folgenden Julius-Monat stieg diese Ueberschwemmung aufs höchste, und dieses wurde sehr schicklich auf eine ähnliche Art, wie bei dem erstern Bilde, durch den Wassermann oder einen Meer-gott, der eine Urne ausgießt, vorgestellt. Im August trat der Nil wieder nach und nach in seine Ufer, allein ganz Aegypten war noch in den niedrigen Gegenden überschwemmt, so daß erst die erhabenen Felder über die Fluthen hervorragten; dies gab Gelegenheit zur Formirung des Gestirns der Fische. Im September konnten wieder die Heerden auf die zuerst trocken gewordenen Wiesen geführt werden, und da mußte ein Widder diese ökonomische Beschäftigung andeuten. Im Oktober war der Feld- und Ackerbau in Aegypten in vollem Gange, und diesem mußte ein Stier zum schicklichsten Sinnbilde dienen. Die im November sich zeigenden ersten Naturprodukte des jungen Jahres wurden durch ein Paar junge Knaben (die Zwillinge), oder ein Paar junge Ziegen, angedeutet. Hierauf war die Sonne im December am weitesten vom Scheitelpunkte nach Süden hinabgewichen, und nun wurden aus den Sternen, die sich des Abends über dem östlichen



Horizont im Thierkreise zuerst zeigten, ein Krebs gebildet, um auf eine sehr sinnreiche Art die rückwärts gehende, oder zum Scheitelpunkte wieder zurückkehrende Sonne anzuzeigen. Im Januar steigt die Sonne wieder den Himmel herauf, und die Wirkungen ihrer Stralen wurden in Aegypten schon merklicher. Diese zunehmende Hitze mußte ein Löwe bezeichnen. Hierauf folgte bereits im Februar die Erndte in ganz Aegypten, und diese konnte eine Jungfrau mit einem Büschel Kornähren sehr gut anzeigen. Im März wurde die Gleichheit der Tage und Nächte durch eine Waage sehr sichtlich bezeichnet. Im April herrschten, nach dem Berichte der Reisenden, verschiedene Krankheiten in Aegypten, und diese mußte ein Scorpion andeuten. Endlich fingen im May heftige Winde an von Aethiopien her zu wehen, die die bevorstehende Ergießung des Nils zur Folge hatten, und deren Geschwindigkeit konnte der Pfeil und Bogen des Schützen bezeichnen.

Man kann von den ersten Erfindern der Sternbilder eigentlich nicht behaupten, daß sie zugleich den unmittelbaren Einfluß der Sterne auf die Witterung, und noch weniger auf die politischen Begebenheiten der Völker sollten angenommen haben; sondern diese abergläubischen Meinungen sind erst in den folgenden Zeiten aufgekomen. Man nahm dasjenige, was anfangs nur als eine bildliche Vorstellung eingeführt war, in der Folge als wirklich etwas, der Vorstellung zufolge, Bedeutendes und Wirkendes an \*). Es wurden von dem Ursprunge der Sternbilder allerhand fabelhafte Erfindungen erfunden, und endlich zeigte sich die höchste Stufe

\*) So sollten z. B. die Sterne des Löwen die Ursache der Hitze des Sommers, die des Scorpions die Veranlassung der gefährlichen Krankheiten im Herbst seyn.

#### 34 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

des Aberglaubens darin, daß die Fabeln der Poeten aus den Sternen und Planeten Gottheiten machten, die über die Begebenheiten der Welt und die Schicksale der Menschen das Regiment führten \*). Ich werde bey Beschreibung der Sternbilder in den folgenden monatlichen Anleitungen zuweilen ihren fabelhaften Ursprung, nach den Erfindungen der Griechen und Römer, bepläufig anzeigen \*\*).

#### Von den Sternverzeichnissen.

Es war viele Jahrhunderte hindurch unter den Alten niemanden eingefallen, alle damals eingeführten Sternbilder in ein Verzeichniß zu bringen, und die Derter der merkwürdigsten Sterne derselben zu beobachten; denn dies gleichsam kühne Unternehmen setzt schon Beobachtungen mit Werkzeugen voraus, dergleichen man von den ersten Erfindern der Sternbilder nicht erwarten konnte. Hipparch, ein griechischer Astronom, der zu Alexandrien in Aegypten beobachtete, war, so viel uns bekannt ist, der erste, welcher ungesähr

\*) Die Planeten führen z. B. offenbar die Namen einiger der vornehmsten Götter aus den fabelhaften Zeiten. Hieraus entstand die sogenannte Astrologie oder Sterndeutung, welche aus dem Lauf und Stande der Gestirne die zufälligen Begebenheiten in der Welt, und die Schicksale einzelner Menschen zu berechnen lehret; allein diese unedle und falsche Kunst wird anjetzt von keinem Vernünftigen mehr geachtet, und verdient, einer gänzlichen Vergessenheit überliefert zu werden, da uns eine aufgeklärtere Vernunft und mehrere Erfahrungen, zur Verherrlichung des Schöpfers, die wichtigern Absichten des Daseyns der Himmelskörper, und eine bessere Anwendung ihres Standes und Laufes gelehrt haben.

\*\*) S. die Historie des Himmels von Herrn le Plüche, und des Herrn de la Lande Astronomie, 1ster Band.



130 Jahre vor der christlichen Zeitrechnung, ein allgemeines Verzeichniß von allen ihm bekannten Sternen unternahm. Man sagt, daß ein neuer Stern, welcher zu seiner Zeit erschien, ihn hierzu veranlaßt habe. Er dachte, daß vielleicht mehrere dergleichen neue Sterne in der Folge erscheinen mögten; um nun der Nachwelt diese Fremdlinge am Himmel bekannt zu machen, und um die Veränderungen, die sich vielleicht mit der Zeit an den schon bekannten Fixsternen selbst begeben mögten, zu bemerken, zählte Hipparch den Nachkommen gleichsam die kenntlichsten Sterne zu, indem er mit von ihm selbst verfertigten Instrumenten ihren Stand gegen einander sorgfältig beobachtete, und in einem jeden Gestirn die Anzahl, Stellung und scheinbare Größe derselben angab. Dieses alte und uns aus manchen Ursachen noch sehr schätzbare Sternverzeichniß des Hipparchus hat uns Claudius Ptolemäus, ein ägyptischer Astronom, welcher ungefähr 130 Jahre nach Christi Geburt lebte, in seinem astronomischen Werke, Almagest, aufbehalten. Es enthält 1022 Sterne, in acht und vierzig Sternbilder vertheilt. Davon befinden sich zwölf im Thierkreise, ein und zwanzig nördlich über, und funfzehn südlich unter dem Thierkreise. Die Sterne sind in sechs unterschiedliche Größen eingetheilt, und es befinden sich darin 15 Sterne von der ersten, 45 von der zweyten, 208 von der dritten, 474 von der vierten, 217 von der fünften, und 49 von der sechsten Größe. Von den übrigen 14 Sternen sind 5 neblichte, und 9 dunkle, in allem folglich 1022 Sterne in diesem alten Verzeichnisse. Alle diejenigen, welche am Himmel von diesen Sternbildern nicht eingeschlossen wurden, heißen bey diesen alten Astronomen unförmliche Sterne, obgleich einige derselben eben so helle sind, als diejenigen, welche in Bilder gebracht worden. Aus diesen unförmlichen



56 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

Sternen haben die Astronomen der neuern Zeit nach und nach mehrere Sternfiguren am Himmel gebildet.

Die acht und vierzig Sternbilder, welche schon den Alten bekannt waren, und beyhm Ptolemäus vorkommen, waren:

I. Zwölff im Thierkreise:

1) Der Widder; 2) der Stier; 3) die Zwillinge; 4) der Krebs; 5) der Löwe; 6) die Jungfrau; 7) die Waage; 8) der Scorpion; 9) der Schütze; 10) der Steinbock; 11) der Wassermann; 12) die Fische.

II. Ein und zwanzig nördliche Sternbilder:

1) Der große Bär; 2) der kleine Bär; 3) der nördliche Drache; 4) der Cepheus; 5) die Cassiopeja; 6) die Andromeda; 7) der Perseus mit dem Kopfe der Medusa; 8) der Pegasus, oder das Musenpferd; 9) das kleine Pferd; 10) der nördliche Triangel; 11) der Fuhrmann; 12) Bootes, oder der Bärenhüter; 13) die nördliche Krone; 14) der Schlangenträger (Ophiuchus); 15) die Schlange; 16) der Herkules; 17) der fliegende Adler; 18) der Pfeil; 19) der Geyer mit der Feyer; 20) der Schwan; 21) der Delfin, oder das Meerschwein.

III. Funfzehn südliche Sternbilder:

1) Der Orion; 2) der Wallfisch, oder das Meers-  
Monstrum; 3) der Eridanus-Fluß; 4) der Haase;  
5) der kleine Hund; 6) der große Hund; 7) die Hydra, oder große Wasserschlange; 8) der Becher; 9) der Rabe; 10) der Centaur; 11) der Wolf; 12) der Altar;

13) der südliche Fisch; 14) das Schiff Argo; 15) die südliche Krone.

Die hinzugefügten Sternbilder der neuern Astronomen sind folgende:

Am nördlichen Himmel: zwey ältere Sternbilder, nämlich der Antinous unterm Adler, und die Haarlocken oder das Haupthaar der Berentice bey'm Löwen, deren Erfinder nicht eigentlich bekannt sind. Tycho de Brahe fügte solche zuerst in seinem im Jahre 1572 herausgegebenen Sternverzeichnisse den Sternbildern der Alten bey.

Vor mehr als 250 Jahren haben geschickte Seefahrer folgende zwölf neue Sternbilder aus vielen um den Südpol stehenden Sternen, dem Anscheine nach, ganz nach willkührlicher Wahl formirt, die Bayer zuerst in seiner Uranometrie den Bildern der Alten beygefügt \*): 1) den Indianer; 2) den Kranich; 3) den Phönix; 4) die Biene; 5) den südlichen Triangel; 6) den Paradiesvogel; 7) den Pfau; 8) die amerikanische Gans; 9) die Wasserschlange; 10) den Schwerdfisch; 11) den fliegenden Fisch; 12) das Chamäleon.

Der englische Astronom, Edmund Halley, setzte 1677 noch die Riche Karls des Zweyten bey'm Schiff unter die südlichen Gestirne.

H. Noyer formirte 1679 in seinen herausgegebenen Himmelkarten unter andern auch das Kreuz und die Taube Noā an der Mittagsseite des Himmels; ingleichen machte er aus zween Haufen neblichter oder sehr kleiner ge-

\*) Bayer hält den Americus Vespucius und einige andere Seefahrer der damaligen Zeit für die Erfinder derselben.

## 58 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

drängt stehender Sterne, welche sich in der Nähe des Südpols befinden, die große und kleine Wolke \*)

Der berühmte Danziger Astronom, Johann Hevel, unternahm am Ende des vorigen Jahrhunderts ein neues vollständiges Verzeichniß von 1870 Fixsternen, größtentheils nach eigenen mühsamen Beobachtungen, und führte in seinem im Jahre 1690 herausgegebenen Werke (*Firmamentum Sobiescianum*) noch folgende neue Sternbilder ein, als: 1) das Sobieskische Schild; 2) den Monoceros, oder das Einhorn; 3) den Giraffen, oder das Camelopard; 4) den uranischen Sextanten; 5) die Jagdhunde (*Asterion* und *Chara*); 6) den kleinen Löwen; 7) den Lynx, oder Luchs; 8) den Fuchs mit der Gans; 9) die Eydere; 10) den kleinen Triangel (zunächst beym großen); 11) den Cerberus, oder die dreyköpfige Schlange. Das Camelopard und Einhorn rührten unterdessen eigentlich von Jacob Bartsch her. Der Sextant, die Jagdhunde, der kleine Löwe, der Lynx und der Fuchs mit der Gans sind statt anderer Bilder aufgenommen, die Hoyer vorgeschlagen hatte.

Der englische Astronom, Flamsteed, hatte inzwischen zu Greenwich vom Jahre 1676 an bis 1705 sehr vollständige und genaue Beobachtungen der Fixsterne angestellt, und liefert in seiner britannischen Historie des Himmels, welche 1728 zu London in drey Folio-Bänden erschien, ein Verzeichniß von beynabe 3000 Fixsternen, in 56 Sternbilder vertheilt, die alle über dem Gesichtskreise seiner Sternwarte

\*) Außer diesen beiden Wolken sehen noch am südlichen Himmel, beym Kreuz und in der Karls-Eiche, zwey dunkle Flecken in der Milchstraße, die die englischen Schiffer die Robtensfücke nennen; sie heißen auch die Tap, oder Magellansflecken.



aufgehen, und worunter demnach die zwölf vorherhin angezeigten südlichen Gestirne nicht mit begriffen sind. Dies war bis zum Jahre 1782 das vollständigste Sternverzeichniß. Flamsteed hat eigentlich keine neuen Sternbilder eingeführt, sondern nur die obigen Hevelschen aufgenommen.

Im Jahre 1782 gab ich Himmelskarten heraus, welche über 5200 aus den Beobachtungen aller bisherigen Astronomen gesammelte Sterne darstellen. Sie enthalten übrigens weiter keine neuen von mir aufgenommenen Sternbilder, als den brandenburgischen Scepter, den der seel. Gottfried Kirch (erster Berlinischer Astronom) im Jahre 1688 eingeführt; den polnischen Stier, und das Rennthier, welche von neuern Astronomen vorgeschlagen sind.

Als de la Caille vom Jahre 1751 bis 1754 auf dem Vorgebirge der guten Hoffnung astronomische Beobachtungen anstellte, brachte er ein sehr vollständiges Verzeichniß von zehntausend, obgleich größtentheils kleinen, Fixsternen am südlichen Himmel zusammen, und fand noch Platz zu folgenden vierzehn neuen Sternbildern, die alle vom Steinbock-Wendecircul eingeschlossen werden: 1) die Bildhauer-Werkstatt; 2) den chemischen Ofen; 3) die Pendul-Uhr; 4) das Rhomboidische Netz; 5) die Grabstichel; 6) die Mahler-Staffelei; 7) den See-Compaß; 8) die Luftpumpe; 9) den See-Oktant (steht dem Südpol am nächsten); 10) den Zirkel (das Instrument); 11) das Lineal und Winkelmaaß; 12) das Teleskop; 13) das Mikroskop; 14) den Tafelberg \*). Er hatte hiebei zugleich die edle Absicht, das Andenken die-

\*) Zum Andenken eines Berges dieses Namens am Vorgebirge der guten Hoffnung, wo de la Caille beobachtete.

60 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

fer verschiedenen Künste und Erfindungen der neuern Zeit zu verewigen.

Man findet sonst noch einige neue und veränderte Sternbilder auf deutschen und auswärtigen Himmelskarten. Statt der Fliege, die beyhm Widder gemeiniglich vorkommt, zeichneten die Franzosen sonst, nach Royer, eine Lilie. Unterm Bootes steht gewöhnlich der Berg Maenalus. Dem Antinous hat Hevel Bogen und Pfeil gegeben. Den hellsten Stern in den Jagdhunden setzt Halley in das Herz Karls des Zweyten. Auf den neuern französischen Karten und Globen erschien zuerst das lappländische Rennthier, von le Monnier eingeführt, zwischen dem Nordpol und der Cassiopeja. Der fleißige Kometen-Entdecker, Herr Messier, unter dem Namen *Custos Messium*, Erndtehüter, ist von Herrn de la Lande beyhm Rennthier, und der Einsiedler (ein indianischer Vogel) von Herrn le Monnier unter die Waage gesetzt. Herr Abt Poczobut zu Wilna hat den Poniatowskyschen Stier ostwärts beyhm Dphiuchus eingeführt; und ich fand im Jahre 1787 Veranlassung, dem Andenken unsers unsterblichen Königs, Friedrichs des Zweyten, ein neues Sternbild, unter der Benennung: Friedrichs-Ehre, zu weihen \*)

Noch habe ich, zum Andenken Herschels, dessen siebenfüßiges Spiegel-Teleskop \*\*) ostwärts beyhm Fuhrmann; ferner, zur Verewigung der Erfindung der Buchdruckerey, die Presse und den Apparat derselben zwischen das Schiff und den Monoceros gesetzt. Aus einem Theile der de la Cailleschen Bildhauer-Werkstatt habe ich eine Elektrisirmaschine formirt, und um dessen See-Compaß die Log-

\*) S. mein astronom. Jahrbuch 1790, Seite 234.

\*\*) Womit er den Uranus zuerst als Planet erkannte.



keine gelegt. Der Abt Zell hat, zur Ehre des jetzt regierenden Königs von Großbritannien, die Georgsharfe eingeführt \*). Endlich hat Herr de la Lande noch den Luftballon, einen Mauerquadranten und eine Kasse unter die Gestirne verlegt.

Auf Bayers Karten kommen die Haarlocken der Berenice als eine Korngarbe, der Cerberus als ein Apfelzweig, und die nördliche Krone als ein geflochtener Kranz vor.

Nähere Beschreibung des Standes der in unsern Gegenden sichtbaren Sternbilder am Himmel, und ihrer Gestalt; Anzeige der Anzahl ihrer Sterne nach Flamsteed; Stellung und Benennung ihrer merkwürdigsten Sterne.

Ich werde hiebei die Sternbilder in der Ordnung hersehen, wie sie ungefähr in der geraden Aufsteigung, also vom Westen nach Osten, auf einander folgen, oder nach einander durch den Mittagscircul gehen, vom ersten Punkte des Widder, oder dem Anfangspunkte der Grade des Aequators an gerechnet.

## I. Die nördlichen Sternbilder.

### Cassiopeja

Wird als ein auf einem Stuhle sitzendes Frauenzimmer

\*) Herr Zell hat noch überdem das große und kleine Herschelsche Teleskop als neue Gestirne vorgeschlagen; ich habe auf meiner Himmelskarte nur ersteres, wie vorhin erwähnt, mit einer Abänderung beybehalten.



62 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

vorge stellt, steht ungefähr 30 Grad vom Nordpol in der Milchstraße, und ist nord- und westwärts vom Cepheus, südwärts von der Andromeda, und an der Ostseite vom Camelopard eingeschlossen. Flamsteed rechnet zur Cassiopeja 54 Sterne, wovon sich besonders 5 Sterne dritter Größe, als die hellsten, auszeichnen, die beynahe in Figur des Buchstabens Y stehen, und dies Gestirn leicht kenntlich machen. Der am weitesten vom Nordpol entlegene steht auf der Brust, und führt den Namen Schedir.

Andromeda

Wird in liegender Stellung als eine an Ketten ange schlossene Frauensperson abgebildet, steht gerade südlich unter der Cassiopeja. An der Westseite derselben zeigt sich das Mäusenpferd, an der Ostseite der Perseus, und an der Südseite der nordliche Triangel und nordliche Fisch im Thierkreise. Dies Gestirn besetzt Flamsteed mit 66 Sternen, worunter vornehmlich 3 Sterne zweyter Größe zu bemerken sind, die in einer von Osten nach Westen gehenden Linie, und fast gleich weit, jedoch in einiger Entfernung, von einander stehen. Der östliche am Fuße heißt Alamaß; der mittlere ist am Gürtel, und führt den Namen Mirach; und der westliche steht am Kopfe der Andromeda, zunächst bey'm Pegasus, und ist einer von den vier Hauptsternen dieses Gestirns (wovon nachher). Nordwärts am Gürtel ist auch ein Nebelfleck merkwürdig, der sich den bloßen Augen bey heiterer Luft als eine sehr kleine blasse Wolke zeigt.

Der große und der kleine Triangel (*Triangulum majus et minus*)

Stehen zwischen dem Stern Alamaß am Fuße der Andromeda und dem Widder. Flamsteed zählt in beyden

16 Sterne, worunter sich in dem großen Triangel besonders 3 Sterne vierter Größe, in der Figur, wovon dies Gestirn den Namen führt, zeigen.

### Perseus

Wird als ein Held des Alterthums abgebildet. Er hält in der einen Hand ein Schwerdt überm Kopfe, und in der andern das Haupt der Medusa, steht mitten in der Milchstraße, östlich von der Andromeda, und westlich vom Fuhrmann, also zwischen beyden; er wird an der Südseite vom Stier, und nordwärts von einem Theile der Cassiopeja und des Camelopardis begränzt. Dies Sternbild enthält, nach dem englischen Verzeichnisse, 59 Sterne. Die hellsten darunter sind zwey von der zweyten Größe; der eine steht mitten in der Milchstraße an der Seite des Perseus, zwischen zwey kenntlichen Sternen auf einem Bogen, und heißt Algol; und der andere, Algol, südlich unter dem vorigen, und außerhalb der Milchstraße am Kopfe der Medusa, mit drey kleineren Sternen im Viereck.

### Das Camelopard (*Camelopardalus*), oder Giraffe

Steht zwischen dem Nordpol, Fuhrmann, Cassiopeja und dem Kopfe des großen Bären, und nimmt einen ziemlich großen Raum am Himmel ein, besteht aber nur aus vielen kleinen Sternen, deren Anzahl Flamsteed auf 51 gesetzt hat.

### Der Fuhrmann (*Auriga*)

Wird als ein knieender Mann vorgestellt, der in der einen Hand Steigbügel und Zaum hält, und auf dem Rücken eine alte und zwey junge Ziegen trägt. Dies Sternbild steht zum Theil in der Milchstraße ostwärts vom Perseus, nord-

## 64 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

wärts zwischen dem Stier und den Zwillingen, westwärts bey'm Luchs, und südlich unter dem Giraffen. Es kommen darin 66 Sterne vor, worunter vornehmlich ein heller Stern erster Größe glänzet; er steht am Rücken des Fuhrmanns, führt den Namen *Capella*, auch *Alhazoth*, und macht dies Gestirn sehr kenntlich; ostwärts bey der *Capella* zeigt sich noch ein Stern zweyter Größe im Fuhrmanne.

### Der Luchs (*Lynx*)

Ist ein unscheinbares Gestirn, und nimmt den großen, wenig sternreichen Raum des Himmels nordwärts über den Zwillingen, zwischen dem Fuhrmann und dem großen Bären, ein. Es sind darin 44 kleine Sterne verzeichnet.

### Der Kleine Löwe (*Leo minor*)

Steht zwischen dem großen Löwen im Thierkreise und dem großen Bären, enthält 53 Sterne, worunter sich nur einige der dritten und vierten Größe auszeichnen.

### Der große Bär (*Ursa major*)

Ist das merkwürdigste Sternbild am nördlichen Himmel. Es nimmt einen sehr großen Raum ein, und wird westwärts vom Luchs und Camelopard, südwärts vom kleinen und großen Löwen, ostwärts von den Jagdhunden und Bootes, und nordwärts vom nördlichen Drachen begrenzt. Der Kopf und das Vordertheil des großen Bären stehen bey'm Luchs, und das Hintertheil desselben gegen die Jagdhunde und den Bootes. Dieses schöne Gestirn macht sich an sieben hellen Sternen der zweyten Größe sehr kenntlich. Vier davon stehen in einem länglichen Vierecke hinten auf dem Rücken des Bären, und die drey übrigen neben diesen zur Linken.



Linien formiren einen Bogen, und machen den Schwanz des Bären aus. Diese 7 Sterne sind auch unter dem Namen des großen Wagens sehr bekannt. Der Stern im Vierecke, oben zur Rechten, führt den Namen Dubhe; der erste am Schwanze Alioth; der mittlere daselbst Mizar, dieser hat einen kleinen Stern sehr nahe über sich, welcher Alcor (das Reuterlein) genannt wird; und der letzte Stern im Schwanze heißt Venetnasch. Flamsteed rechnet zum großen Bären 85 Sterne.

#### Der Drache (*Draco*).

Diese Schlange nimmt gleichfalls am mittlernächlichen Himmel einen großen Raum ein. Zunächst unter den Füßen des Herkules, oder nordwärts über der Leher, ist der Kopf des Drachen an zwey Sternen dritter Größe kenntlich. Weiter nordwärts macht der Drache verschiedene Krümmungen, und umgiebt den Nordpol der Ecliptik mit vielen kenntlichen Sternen dritter Größe; er gränzt hier westwärts am Cepheus, und nordwärts steht der kleine Bär auf demselben. Endlich krümmt sich der Schwanz des Drachen zwischen dem großen und kleinen Bären hindurch. Der hellste Stern im Drachen von der zweiten Größe zeigt sich hier zwischen dem mittlern Stern am Schwanze des großen Bären, und den beiden hellen Sternen auf der Brust des kleinen Bären. Es werden 80 Sterne zum Drachen gerechnet.

#### Das Haupthaar der Berenice (*Coma Berenices*).

Wird aus einer zahlreichen Sammlung kleiner und nahe zusammenstehender Sterne formirt, welche sich zwischen der Jungfrau und den Jagdhunden, westwärts beym Bootes, und ostwärts überm Löwen befinden. Es werden dazu 43 Sterne gerechnet.

## 66 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

### Die Jagdhunde, Asterion und Chara (*Canes venatici*).

Stehen unterm Schwanze des großen Bären, westwärts zunächst beym Bootes, und nordwärts über dem Haupthaare der Verenice. Dies Gestirn zeigt sich an einem kenntlichen Sterne zweyter Größe, und hat sonst nur kleine Sterne. Es gehören 24 Sterne zu demselben.

### Bootes, der Bärenhüter.

Wird als ein Hirte vorgestellt, der in der einen Hand einen gekrümmten Stab hält, und mit der andern die Jagdhunde leitet; oder man giebt ihm in diese Hand eine Sichel. Er steht ostwärts vom großen Bären und den Jagdhunden, nordwärts über der Jungfrau, westwärts bey der nördlichen Krone und der Schlange, und südwärts unterm Drachen. Ein heller Stern erster Größe, Arcturus, glänzt im Bootes, und macht dies Gestirn leicht kenntlich. Außer diesem schönen Sterne zeigen sich darin noch einige der dritten Größe. Die Anzahl der Sterne im Bootes bestimmt Flamsteed auf 53. Unterm Bootes wird der Berg Maenalus gezeichnet, welcher auf dem Aequator steht, aber nur wenige kleine Sterne enthält.

### Die nördliche Krone (*Corona borealis*).

Ist ein kleines Gestirn ostwärts beym Bootes. Es macht sich an einem Sterne zweyter Größe kenntlich, welcher darin der hellste ist, den Namen *Gemma* (der Edelgestein) führt, und mit dem sich einige kleinere Sterne in einer zum Theil ringförmigen Stellung befinden. Es werden zur Krone 21 Sterne gerechnet.

Der Kleine Bär (*Ursa minor*).

Dieses Gestirn steht dem Nordpol am nächsten, und reicht vom Drachen bis zum Pole. Es enthält eben, so wie der große Bär, 7 Sterne, die mit jenen in einer ähnlichen Figur stehen, wiewol nur zwey davon von der zweyten und einer von der dritten, die übrigen aber von geringerer Größe sind. Diese 7 Sterne heißen, wegen ihrer ähnlichen Stellung mit jenen, der kleine Wagen. Von den vieren im Vierecke steht ein Stern zweyter und der eine Stern dritter Größe nahe bey einander auf der Brust des kleinen Bären; neben diesen beyden zeigen sich die übrigen zwey, und von denselben bis zum Pole folgen die drey im Schwanze des Bären, davon der letzte, ein Stern zweyter Größe in unsern Zeiten, der nächste hellste Stern bey'm Nordpol ist. Daher führt er den Namen Polarstern, er heißt auch *Cynosura*.

## Herkules.

Wird als der unter diesem Namen bekannte Held des Alterthums abgebildet. Er nimmt den ziemlich großen Raum zwischen der Krone, Schlange, dem Ophiuchus, der Leyer und dem Drachen ein; der Kopf ist unterwärts nach Süden gerichtet, und reicht bis an den Kopf des Ophiuchus, die Füße stehen nordwärts auf dem Drachen. In der einen Hand bey der Krone hält er eine Keule, und über dem andern Arme bey der Leyer hängt die Löwenhaut, mit welcher Hand er zugleich die dreyköpfige Schlange und einen Apfelzweig faßt. Flamsteed verzeichnet im Herkules 113 Sterne, worunter sich verschiedene von der dritten Größe zeigen; besonders steht einer davon am Kopfe, nahe westlich, bey einem Sterne zweyter Größe, am Kopfe des Ophiuchus.



## 68 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

### Die Schlange des Ophiuchus (*Serpens Ophiuchi*).

Von der Schlange, die der Ophiuchus hält, steht der Hals und Kopf südwärts unter der Krone, westwärts bey dem Ophiuchus, und macht sich an verschiedenen Sternen dritter und einem der zweyten Größe kenntlich. Von da geht die Schlange unterm Aequator, und schlingt sich durch den Ophiuchus nach Osten hin, so daß der Schwanz wieder aufwärts bis in die Milchstraße, in der Nachbarschaft des Aequators westlich bey dem Antinous, reicht. Es werden zu diesem Sternbilde 64 Sterne gerechnet.

### Ophiuchus, Schlangenträger (*Serpentarius*).

Dieses große Sternbild wird als ein Mann vorgestellt, der die vorhin erwähnte Schlange hält. Es erstreckt sich von Norden nach Süden in aufrechter Stellung durch einen ansehnlichen Raum des Himmels; durch den nördlichen Theil des Ophiuchus geht der Aequator, und der südliche oder untere Theil desselben reicht bis in den Thierkreis, wo der eine Fuß auf dem Scorpion, und der andere zwischen dem Scorpion und Schützen steht. Westwärts bey dem Ophiuchus ist die Schlange und das Gestirn der Waage. Nordwärts gränzt zunächst der Herkules, und ostwärts geht die Milchstraße durch einen Theil desselben in getheilten Streifen, auf welcher Seite in und bey der Milchstraße die Sternbilder, Adler, Antinous, Sobieskische Schild und Schütze, stehen. Ostwärts bey dem Sterne dritter Größe, am Kopfe des Herkules, glänzt der hellste Stern im Ophiuchus von der zweyten Größe am Kopfe desselben, unter welchem sich südwärts, bis zum Scorpion, noch verschiedene Sterne dritter Größe zeigen. In den Ophiuchus setzt Flamsteed 74 Sterne.

Die Leyer (*Lyra*).

Dieses Gestirn bildet einen fallenden Geyer (*Vultur volens*) ab, der eine Leyer hält. Es steht ostwärts bey *Antares*, südlich unterm Drachen, und westwärts bey *schwan*. In der Leyer funkelt ein schöner Stern erster Größe, welcher dieß Gestirn kenntlich macht. Er wird gemeinlich *Lyra* und auch *Wega* genannt. Er ist an zwey kleinen Sternen zu erkennen, welche nahe bey einander südwärts unter ihm an der Leyer stehen. Es werden 21 Sterne in diesem Sternbilde verzeichnet.

Der Adler (*Aquila*), der Antinous, und das Sobieskische Schild (*Scutum Sobiescianum*).

Diese drey Sternbilder nimmt *Flamsteed* zusammen. Der Adler wird fliegend vorgestellt, und steht in der Milchstraße nahe nördlich über dem Aequator, westlich bey *Delphin*. Ein heller Stern erster Größe, mit Namen *Altair*, funkelt am Halse des Adlers am östlichen Rande der Milchstraße, und mit demselben steht auf jeder Seite ein kleinerer Stern in einer Linie, woran sich dieses Gestirn kenntlich macht. Zunächst unterm Adler, nahe östlich an der Milchstraße, steht *Antinous*, welcher als ein junger Knabe mit Pfeil und Bogen abgebildet wird. In demselben zeigen sich vier Sterne, davon drey von der dritten Größe sind, in einem verschobenen Vierecke. Das Sobieskische Schild steht weiter unterwärts mitten in der getheilten Milchstraße, zwischen dem *Antinous* und dem *Dphiuchus*, nördlich über dem Schützen. Es enthält vornehmlich drey kenntliche Sterne in einem kleinen Dreyecke. In diesen dreyen Bildern zählt *Flamsteed* zusammen 71 Sterne.

70 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

Der Pfeil (*Sagitta*).

Ist ein sehr kleines Sternbild nordwärts über dem Adler in der Milchstraße. Es sind darin vier Sterne vierter Größe die kenntlichsten; sonst rechnet Flamsteed dazu 18 Sterne.

Der Fuchs mit der Gans (*Vulpecula cum Anser*).

Ist ein unscheinbares Gestirn in der Milchstraße, nordwärts überm Delphin, und zunächst nördlich über dem Pfeil. Es enthält 35 kleine Sterne.

Der Schwan (*Cygnus*).

Wird in der Milchstraße zwischen dem Cepheus und dem Fuchse mit der Gans, ostwärts bey der Leyer, als stehend abgebildet. Die vornehmsten Sterne im Schwane stehen in der Figur eines länglichen Kreuzes. Der oberste an der Spitze dieses Kreuzes stehende ist der hellste, und von der zweyten Größe; er befindet sich am Schwanz des Schwans, und führt den Namen Deneb. Der mittlere am Kreuze steht auf der Brust; die zu beyden Seiten, an den Flügeln des Schwans; und endlich nimmt der unterste Stern im Kreuze, welcher Albireo heißt, und zunächst bey'm Halse des Fuchses steht, die Spitze des Schnabels ein. Es sind drey Sterne im Schwane, die ihre Größe verändern, und nicht allemal sichtbar sind. Flamsteed zählt im Schwan 81 Sterne.

Der Delphin, das Meerschwein (*Delphinus*).

Ist ein kleines Gestirn, ostwärts bey'm Adler an der Milchstraße. Er macht sich aber an fünf Sternen dritter Größe, welche nahe bey einander stehen, und wovon vier



eine rhomboidische Figur bilden, sehr kenntlich. Es werden zum Delphin 18 Sterne gerechnet.

#### Das Füllen, oder kleine Pferd (*Equuleus*).

Hievon wird nur der Hals und Kopf am Himmel abgetheilt. Es steht dieser Pferdekopf in verkehrter Stellung zwischen dem Delphin und dem Kopfe des Musenpferdes nördlich über dem Wassermann und am Aequator. Vier Sterne vierter Größe, die paarweise nahe zusammenstehen, machen dies kleine Gestirn etwas kenntlich. Es gehören dazu 10 Sterne,

#### Das geflügelte Musenpferd (*Pegasus*).

Ist auch nur mit dem Vordertheil in verkehrter Stellung an den Himmel gesetzt. Es nimmt einen ziemlich großen Raum von dem Wassermann und den Fischen nordwärts, der Andromeda westwärts, des kleinen Pferdes, Delphins und Schwans ostwärts ein. Der Kopf steht nördlich am Aequator, ostwärts zunächst bey dem kleinen Pferdekopfe, woselbst ein Stern dritter Größe, unter dem Namen Enif, am Maule des Pegasus sich zeigt; weiter nordwärts sind der Hals und die Flügel desselben; ostwärts aber unterscheiden sich sehr leicht drey Sterne zweyter Größe im Pegasus, welche mit dem oben erwähnten Stern am Kopfe der Andromeda in der Figur eines ziemlich großen Vierecks stehen, wodurch sich dies Gestirn am Himmel sehr kenntlich macht. Von den beyden östlichen Sternen in diesem Vierecke heißt der unterste Algenib, und steht am Ende des südlichen Flügels des Pegasus; der oberste hingegen steht am Kopfe der Andromeda. Von den beyden westlichen Sternen in demselben aber steht der unterste an der Ecke des südlichen Flügels, und führt

## 72 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

den Namen *Markab*, und der oberste am Schenkel des *Pegasus*, und wird *Scheat* genannt. *Flamsteed* zählt im *Musensperde* 89 Sterne,

### Die Eidecke (*Lacerta*).

Ist ein kleines Gestirn beym Kopfe des *Cepheus*, nahe an der *Milchstraße*, fast gerade nordwärts über *Markab* und *Scheat* im *Pegasus*. Es ist nur 0 3 Sternen flinster und geringerer Größe formirt, deren Anzahl *Flamsteed* auf sechs- zehn rechnet.

### *Cepheus*.

Wird, als ein König des Alterthums, mit Krone und Scepter, zwischen der *Cassiopeja* und dem Hals und Kopfe des Drachen abgebildet. Der Kopf des *Cepheus* berührt die *Milchstraße* zwischen der *Cassiopeja* und dem Schwan, und dessen Füße stehen beym *Polarsterne*. Es sind in diesem Sternbilde vornehmlich drey Sterne dritter Größe zu bemerken, welche sich in dieser Gegend deutlich zeigen; der dem *Polarstern* am nächsten stehende wird am Fuße, der folgende am Gürtel, und der dritte zunächst bey der *Milchstraße* an die Schulter des *Cepheus* gesetzt. *Flamsteed* rechnet zu demselben 34 Sterne,

## II. Die Sternbilder des Thierkreises.

### Die Fische (*Pisces*).

Wenn man die zwölf Sternbilder des Thierkreises so beschreiben will, wie sie vom ersten Punkte des *Widders* an, wo man anfängt die Grade des *Aequators* sowol, als die Zeichen und Grade des Thierkreises zu zählen, vom Westen nach Osten auf einander folgen: so muß das Sternbild der

Fische den Anfang machen, indem sich der größte Theil desselben anzeigt auf der Morgenseite dieses Anfangspunktes befindet. Von diesen beyden Fischen, welche mit einem Bande vereinigt werden, steht der eine südlich unter dem oben erwähnten Viereck im Pegasus, zunächst nördlich am Aequator. Eine Linie durch den Stern am Kopfe der Andromeda und Algenib im Pegasus gezogen, und südwärts um die Entfernung dieser beyden Sterne verlängert, zeigt den ersten Punkt des Widder, oder den Frühlings-Aequinoctialpunkt an; folglich steht der südliche Fisch im Thierkreise westlich von diesem Punkte, und also noch im Zeichen der Fische. Der andere Fisch wird weiter nordwärts, und gerade unter Mirach am Gürtel der Andromeda, im Zeichen des Widder, größtentheils nördlich außer dem Thierkreise, abgebildet. Dies Gestirn der Fische reicht, der Länge nach, von  $15^{\circ}$   $\lambda$  bis  $28^{\circ}$   $\gamma$ . Südlich unter dem Widder und der Ecliptik, und westlich bey'm Kopfe des Wallfisches, steht der hellste Stern dritter Größe am Knoten des Bandes der Fische, zwischen welchen und den beyden Fischen das Band derselben gezeichnet wird. Dieses Sternbild nimmt einen großen Raum am Himmel, in einer wenig sternreichen Gegend, ein; die Fische selbst enthalten viele, aber nur kleine Sterne; im Bande unterscheiden sich einige der vierten Größe. Flamsteed verzeichnet in demselben 123 Sterne.

#### Der Widder (*Aries*).

Wird liegend oder sitzend vorgestellt, und nimmt den Raum von  $28^{\circ}$   $\gamma$  bis  $21^{\circ}$   $\delta$ , der Länge nach, ein; südwärts unterm Widder zeigt sich der Kopf des Wallfisches, und nordwärts über demselben sind die Triangel. Im Widder sind besonders zwey kenntliche Sterne am



74 Erste Abtheilung, Dritter Abschnitt.

Köpfe desselben zu bemerken, welche nahe bey einander stehen. Einer davon, und der hellste, ein Stern zweyter Größe, steht vorn an der Stirn, und der andere, von der dritten Größe, am Horn oder Ohr des Widders; dieser letzte hat einen Stern vierter Größe nahe bey sich, der in dem alten Ptolemäischen Sternverzeichnisse der erste Stern im Widder war, und deswegen noch hier bezeichnet wird; er heißt auch Mesartchim. Es werden bey Flamsteed im Widder 66 Sterne verzeichnet.

Der Stier (*Taurus*).

Dieser Ochse wird nur mit dem Vordertheil und als aus den Wolken steigend am Himmel abgebildet. Er geht ostwärts vom Widder ungefähr von  $18^{\circ}$   $\gamma$  bis  $22^{\circ}$   $\Pi$ . Nordwärts vom Stiere sieht der Perseus und Fuhrmann, und südwärts der Eridan-Fluß und Orion. Dieses schöne Sternbild des Stiers macht sich durch viele merkwürdige Sterne am Himmel sehr kenntlich. Zuerst zeigt sich vom Widder nach Osten das vielen bekannte Siebengestirn oder die Plejaden, als ein Häuflein kleiner, sehr nahe bey einander stehender Sterne, am Rücken des Stiers. Ostwärts schräge unter demselben funkt Aldebaran, ein heller Stern erster Größe als das südliche Auge des Stiers. Mit diesem schönen Sterne machen vornemlich 4 Sterne von der dritten Größe rechter Hand die Figur des Buchstabens V am Kopfe des Ochsen, und diese werden Hyaden genannt. Ostwärts vom Aldebaran mit den Hyaden, nordwärts überm Orion am Rande der Milchstraße, stehen noch zwey sehr kenntliche Sterne, an den Hörnerspitzen des Stiers schräge unter einander. Flamsteed rechnet zu dem sternreichen Bilde des Stiers 141 Sterne.

Die Zwillinge (*Gemini*).

Werden als zwey junge sich einander umfassende Knaben abgebildet. Dies Gestirn erstreckt sich ostwärts vom Stiere von  $28^{\circ}$   $\Pi$  bis etwa  $25^{\circ}$   $\odot$ . Nordwärts steht der Luchs, und südwärts der kleine Hund und das Einhorn. Es macht sich vornämlich an drey Sternen der zweyten Größe sehr kenntlich. Zwey davon stehen nordwärts, nicht weit von einander, an den Köpfen der Zwillinge, und führen die Namen *Castor* und *Pollux*. Mit ihnen unterwärts nach Südwesten steht der dritte Stern zweyter Größe an den Füßen der Zwillinge in einem langen Triangel, über diesem letzten Sterne zur Rechten zeigen sich noch verschiedene kenntliche Sterne an den Füßen. Der erste Stern von der vierten Größe, welcher von dem Stern am südlichen Horne des Stiers zur Linken angetroffen wird, heißt *Propus*, und steht vor den Zwillinge-Füßen; in dieser Gegend ist der erste Punkt des Krebses, und hier geht die Milchstraße durch den Thierkreis. Flamsteed verzeichnet in den Zwillingen 85 Sterne,

Der Krebs (*Cancer*).

Wird entweder als ein See- oder Flußkrebß abgebildet, und ist westwärts von den Zwillingen, südwärts von dem Kopfe der großen Wasserschlange und dem kleinen Hunde, ostwärts vom Löwen, und nordwärts vom Luchs begrenzt. Er geht der Länge nach etwa von  $18^{\circ}$   $\odot$  bis  $12^{\circ}$   $\cap$ . Der Krebs besteht nur aus kleinen Sternen, worunter zwey von der dritten Größe sind; doch ist in demselben eine Gruppe von sehr kleinen nahe zusammen stehenden Sternen bekannt, die den Namen *Præsepe*, die Krippe, führt. Nahe nord- und südwärts bey der Krippe steht ein Stern vierter Größe,



## 76 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

wovon der nordliche *Asellus boreus*, und der südliche *Asellus austrinus* (der kleine nordliche und südliche Esel) genannt wird. Im Krebse sind 83 Sterne verzeichnet.

### Der Löwe (*Leo*).

Dieser Löwe wird vorgestellt, als wenn er gegen Westen im Thierkreise liefe; westwärts, und demnach bey dessen Kopfe, steht der Krebs, südwärts der uranische Sextant, nordwärts der kleine Löwe, und ostwärts folgt das Bild der Jungfrau. Der Löwe ist ein großes Gestirn, und macht sich an vielen hellen Sternen sehr bald kenntlich. Er nimmt den Raum von  $13^{\circ}$   $\Omega$  bis  $22^{\circ}$   $\Upsilon$  ein. Westwärts im Löwen funktelt ein schöner Stern erster Größe, welcher das Herz des Löwen abbildet, und *Regulus* genannt wird. Aufwärts über demselben zeigen sich unterschiedliche kenntliche Sterne am Halse, und morgenwärts scheint noch vornämlich ein Stern zweyter (nach einigen von der ersten) Größe am Schwanze des Löwen. Es sind in diesem Bilde 95 Sterne bey *Flamsteed* verzeichnet.

### Die Jungfrau (*Virgo*).

Wird als eine Frauensperson mit Flügeln abgebildet, die in der einen Hand eine Kornähre hält. Es ist ein großes Gestirn, und erstreckt sich der Länge nach von  $26^{\circ}$   $\Upsilon$  bis  $6^{\circ}$   $\cap$ . Gleich im Anfange desselben, bey *dem Halse* der Jungfrau, nicht weit vom Löwen, ist der erste Punkt der Waage oder der Herbst-Aequinoctialpunkt; der Aequator geht daher durch den nordlichen, und die Sonnenbahn durch den südlichen Theil der Jungfrau. In diesem Sternbild unterscheidet sich besonders ostwärts ein heller Stern erster Größe, welcher *Spica* oder die Kornähre der Jungfrau genannt



wird. Es machen sonst noch unterschiedliche Sterne 3ter Größe dasselbe kenntlich. Der nördlichste von allen steht am nördlichen Flügel, und führt den Namen *Vindemiatrix*. Flamsteed rechnet zur Jungfrau 110 Sterne. Nordwärts derselben steht der Bootes und das Haupthaar der Berenice, und südwärts der Rabe auf der Wasserschlange.

### Die Waage (*Libra*).

Steht völlig unter dem Aequator und nordwärts an der Sonnenbahn, östlich zunächst bey der Jungfrau, und reicht von  $7^{\circ}$  bis  $27^{\circ}$  M. Ostwärts über der Waage steht die Schlange des *Ophiuchus*. Es unterscheiden sich in diesem Sternbilde vornämlich zwey Sterne zweyter Größe, wovon der südliche in der westlichen Schale, und der nördliche am Jünglein, oder nach einer andern Zeichnung an der nördlichen Schale gesetzt wird. Dieser heißt *Zubenesehemali*, und jener *Zubenelgenubi*. Es werden zu der Waage 51 Sterne gerechnet.

### Der Scorpion (*Scorpius*).

Wird unterhalb dem *Ophiuchus* ziemlich weit nach Süden hinunter, westlich an der Milchstraße abgebildet. Es geht vom Scorpion der südlichste Theil oder der Schwanz, worin viele kenntliche Sterne stehen, nicht völlig bey uns auf. Vornämlich funkelt in diesem Gestirn ein Stern erster Größe, welcher den Namen *Antares* oder das Herz des Scorpions führt; er ist daran zu erkennen, daß sich auf jeder Seite nahe bey ihm ein Stern vierter Größe zeigt. Westwärts bey *Antares* stehen noch sehr kenntlich ein Stern zweyter und einige der dritten Größe im Scorpion. Flamsteed zählt im

## 78 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

Scorpion, so weit er zu Greenwich aufgeht, 35 Sterne. Der Scorpion erstreckt sich etwa von  $25^{\circ}$  M bis  $20^{\circ}$  F.

### Der Schütze (*Sagittarius*).

Zwischen dem Scorpion und Schützen steht ein Theil vom Ophiuchus im Thierkreise, und hier geht auch die Milchstraße in einer ansehnlichen Breite und in getheilten Streifen durch denselben. Der Schütze wird als ein Centaur aus den fabelhaften Zeiten abgebildet, dessen Vordertheil halb einem Menschen, der einen Pfeil abschießt, und halb einem Pferde, das Hintertheil aber durchgehends einem Pferde gleicht. Er reicht nur mit dem obern oder vordern Theil in den Thierkreis, und vom Pferde kommt in unsern Ländern wenig zum Vorschein. Am Rücken und Bogen zeigen sich einige kenntliche Sterne der dritten Größe, durch welche die Milchstraße geht, und mitten in derselben ist der erste Punkt des Steinbocks anzutreffen, wo die Sonne am kürzesten Tage erscheint. Der Schütze nimmt den Raum von  $25^{\circ}$  F bis  $28^{\circ}$  S ein. Flamsteed rechnet zu selbigem 65 Sterne. Nordwärts über dem Schützen steht der Antinous, und das Esbialsische Schild.

### Der Steinbock (*Capricornus*).

Wird mit dem Vordertheile, das nach Westen gekehrt ist, als eine Gems oder als ein gewöhnlicher Steinbock abgebildet, das nach Osten gewendete Hintertheil aber gleicht einem Fische. Er nimmt der Länge nach den Raum von  $28^{\circ}$  S bis  $23^{\circ}$  M ein. An den Hörnern des Steinbocks stehen zwey Sterne dritter Größe unter einander, wovon der oberste ein doppelter Stern ist; außerdem sind ostwärts noch zwey Sterne dritter Größe neben einander am

Schwänze des Steinbocks zu finden, welche mit den vorher angezeigten dieses Gestirn kenntlich machen. Es werden dazu 51 Sterne gerechnet.

#### Der Wassermann (*Aquarius*).

Wird als ein Mann vorgestellt, der einen Wasserkrug ausgießt. Er steht nahe östlich am Steinbocke, und südlich unter den Köpfen des Pegasus und des kleinen Pferdes. Er reicht von  $18^{\circ}$   $\gamma$  bis  $15^{\circ}$   $\chi$ . An den Schultern und am Schenkel des Wassermanns stehen Sterne dritter Größe, der am Schenkel führt den Namen Scheat. Zwischen dem eigentlichen Bilde des Wassermanns und dem Schwänze des Wallfisches, welcher ostwärts folgt, sind viele kleine Sterne im Wasserguß zu erkennen, an dessen Ende, weit nach Süden hinunter, ein heller Stern erster Größe, mit Namen Komaßand, funkelt, welcher auch an das Maul des südlichen Fisches gesetzt wird. Flamsteed zählt im Wassermann 108 Sterne.

### III. Die südlichen Sternbilder.

#### Der Wallfisch (*Cetus*).

Ist ein großes Sternbild am südlichen Himmel. Es wird als ein Meerungeheuer (Monstrum) vorn nach Osten mit einem aufgerichteten Kopf und zweien Vorderfüßen, hinten aber nach Westen als ein Wallfisch abgebildet. Durch den Kopf des Wallfisches geht der Aequator, der übrige größte Theil steht südlich unterhalb desselben. Ostwärts vom Wallfische folgt der Eridan-Fluß. Nordwärts überm Kopfe steht der Widder, und über dem Bauche das Band der Fische. Dieß große Gestirn macht sich am Himmel durch viele Sterne dritter Größe sehr kenntlich. Es glänzt am



## 78 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

Scorpion, so weit er zu Greenwich aufgeht, 35 Sterne. Der Scorpion erstreckt sich etwa von  $25^{\circ}$   $\mathfrak{M}$  bis  $20^{\circ}$   $\mathfrak{Z}$ .

### Der Schütze (Sagittarius).

Zwischen dem Scorpion und Schützen steht ein Theil vom Ophiuchus im Thierkreise, und hier geht auch die Milchstraße in einer ansehnlichen Breite und in getheilten Streifen durch denselben. Der Schütze wird als ein Centaur aus den fabelhaften Zeiten abgebildet, dessen Vordertheil halb einem Menschen, der einen Pfeil abschießt, und halb einem Pferde, das Hintertheil aber durchgehends einem Pferde gleicht. Er reicht nur mit dem obern oder vordern Theil in den Thierkreis, und vom Pferde kommt in unsern Ländern wenig zum Vorschein. Am Rücken und Bogen zeigen sich einige kenntliche Sterne der dritten Größe, durch welche die Milchstraße geht, und mitten in derselben ist der erste Punkt des Steinbocks anzutreffen, wo die Sonne am kürzesten Tage erscheint. Der Schütze nimmt den Raum von  $25^{\circ}$   $\mathfrak{Z}$  bis  $28^{\circ}$   $\mathfrak{Z}$  ein. Flamsteed rechnet zu selbigem 65 Sterne. Nordwärts über dem Schützen steht der Antinous, und das Sobieskische Schild.

### Der Steinbock (Capricornus).

Wird mit dem Vordertheile, das nach Westen gekehrt ist, als eine Gemis oder als ein gewöhnlicher Steinbock abgebildet, das nach Osten gewendete Hintertheil aber gleicht einem Fische. Er nimmt der Länge nach den Raum von  $28^{\circ}$   $\mathfrak{Z}$  bis  $23^{\circ}$   $\mathfrak{M}$  ein. An den Hörnern des Steinbocks stehen zwey Sterne dritter Größe unter einander, wovon der oberste ein doppelter Stern ist; außerdem sind ostwärts noch zwey Sterne dritter Größe neben einander am

Schwänze des Steinbocks zu finden, welche mit den vorher angezeigten dieses Gestirn kenntlich machen. Es werden dazu 51 Sterne gerechnet.

#### Der Wassermann (*Aquarius*).

Wird als ein Mann vorgestellt, der einen Wasserkrug ausgießt. Er steht nahe östlich am Steinbocke, und südlich unter dem Kopfen des Pegasus und des kleinen Pferdes. Er reicht von  $18^{\circ}$   $\gamma$  bis  $15^{\circ}$   $\kappa$ . An den Schultern und am Schenkel des Wassermanns stehen Sterne dritter Größe, der am Schenkel führt den Namen Scheat. Zwischen dem eigentlichen Bilde des Wassermanns und dem Schwänze des Wallfisches, welcher ostwärts folgt, sind viele kleine Sterne im Wasserguß zu erkennen, an dessen Ende, weit nach Süden hinunter, ein heller Stern erster Größe, mit Namen Sontahand, funkt, welcher auch an das Maul des südlichen Fisches gesetzt wird. Flamsteed zählt im Wassermann 108 Sterne.

### III. Die südlichen Sternbilder.

#### Der Wallfisch (*Cetus*).

Ist ein großes Sternbild am südlichen Himmel. Es wird als ein Meerungeheuer (Monstrum) vorn nach Osten mit einem aufgerichteten Kopf und zweien Vorderfüßen, hinten aber nach Westen als ein Wallfisch abgebildet. Durch den Kopf des Wallfisches geht der Aequator, der übrige größte Theil steht südlich unterhalb desselben. Ostwärts beim Wallfische folgt der Eridan-Fluß. Nordwärts überm Kopfe steht der Widder, und über dem Bauche das Band der Fische. Dies große Gestirn macht sich am Himmel durch viele Sterne dritter Größe sehr kenntlich. Es glänzt am



80 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

Machen desselben ein Stern zweyter Größe, mit Namen *Menkar*, und am Schwanz einer in gleicher Lichtstärke, und dieser heißt *Deneb-Kaitos*. Am Halse des Wallfisches steht ein Stern, der periodisch seine Größe verändert, und daher *Mira* genannt wird. Flamsteed zählt 97 Sterne im Wallfische.

Der Eridan-Fluß (*Eridanus Fluvius*).

Wird als ein Wasserstrom mit verschiedenen Krümmungen abgebildet, der einen großen Raum des Himmels südlich unterm Stiere zwischen dem Orion, Haafen und Wallfisch einnimmt. Er fängt von dem hellen Sterne *Rigel* am westlichen Fuße des Orions an, und schlängelt sich nach Westen bis zum Wallfische, der mit seinen Füßen über denselben springt. Vom Wallfische geht der Fluß erst wieder nach Osten, und dann nach Süden unter unsern Horizont, so daß dessen äußerstes Ende, an welchem sich ein Stern erster Größe befindet, *Achernar* genannt, uns niemals zu Gesicht kommt. Der Theil des Eridan-Flusses, welcher sich bey uns über dem Horizonte zeigt, macht sich an verschiedenen Sternen dritter Größe kenntlich, und Flamsteed zählt darin 69 Sterne.

Orion.

Wird als ein Held des Alterthums, in der einen Hand eine Keule und in der andern eine Löwenhaut (beym Hevel, einen Schild) haltend, in aufrechter Stellung abgebildet. Dies ist das schönste Sternbild am Himmel, und macht sich an vielen hellen Sternen ungemein leicht kenntlich. Der Aequator geht mitten durch dasselbe. Es ist nordwärts von den Hörnern des Stiers, westwärts vom Stiere und dem Eridan-Flusse; ostwärts vom Einhorne und den Zwillingen,  
und



und südwärts vom Haasen begrenzt. Die Milchstraße geht durch den östlichen Arm des Drions nach Süden hinunter. In der östlichen Schulter des Drions funkelt ein heller Stern erster Größe mit Namen Beteigeuze, und an der westlichen Schulter glänzt ein Stern zweyter Größe, welcher Bellatrix genannt wird. Am Gürtel stehen drey schöne Sterne zweyter Größe in einer schrägen Linie gleich weit von einander, und sind unter dem Namen des Jacobsstabes bekannt. Untermwärts am westlichen Fuße scheint noch ein heller Stern erster Größe, welcher den Namen Rigel führt. Am Schwerdte sind Sterne dritter Größe, und zwischen denselben zeigt sich durch Fernrohre ein sehr merkwürdiger Nebelfleck. Am östlichen Fuße steht noch ein Stern dritter Größe. Den Kopf machen 3 kleine Sterne nahe beisammen in einem Dreyecke stehend kenntlich. Flamsteed zählt 78 Sterne im Drion.

#### Der Haase (*Lepus*).

Liegt zunächst unter den Füßen des Drions, und ist an drey Sternen dritter, und verschiedenen der vierten Größe leicht zu erkennen. Flamsteed rechnet zu diesem kleinen Sternbilde 19 Sterne.

#### Der große Hund (*Canis major*).

Wird ostwärts unterm Drion, südwärts unterm Einhorn und westwärts beym Schiff und der Milchstraße sitzend abgebildet. Der große Hund macht sich an verschiedenen hellen Sternen sehr kenntlich. Vornämlich funkelt am Maule desselben mit einem außerordentlich schönen Glanze der hellste Fixstern am ganzen Himmel, welcher den Namen Sirius führt. An dem einen Vorderfuß, am Bauch und an dem einen Hinterfuß unterscheiden sich besonders Sterne zwey-

## 82 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

ter Größe. Es werden zum großen Hunde 31 Sterne gerechnet.

### Das Einhorn (*Monoceros*).

Wird als ein Pferd mit einem Horne vorn am Kopfe abgebildet. Es nimmt einen großen Raum am Himmel zwischen dem großen und kleinen Hunde, ostwärts beym Drion, ein. Die Milchstraße geht durch das Vordertheil desselben, welches gegen den Drion gekehrt ist. Es enthält aber wenige kenntliche Sterne. Flamsteed setzt die Anzahl der kleinen Sterne im Einhorn auf 31.

### Der kleine Hund (*Canis minor*).

Steht nördlich im Aequator, südwärts unter den Zwillingen und dem Krebse, östlich bey der Milchstraße. In diesem kleinen Sternbilde funkelt gleichfalls ein Stern erster Größe mit Namen Procyon, welcher westlich über sich einen Stern dritter Größe hat, und den kleinen Hund sehr kenntlich macht. Es gehören 14 Sterne dazu.

### Das Schiff Argo (*Argo Navis*).

Dies ist das größte Sternbild am südlichen Himmel, wovon aber bey uns nur der nördlichste (der hintere) Theil aufgeht. Dieser steht ostwärts beym großen Hund in der Milchstraße, und macht sich an einigen Sternen dritter und vierter Größe kenntlich. Flamsteed verzeichnet 22 Sterne in dem bey uns aufgehenden Theile des Schiffes.

### Die Wasserschlange (*Hydra*).

Dies ist ein sehr langes Sternbild am südlichen Himmel. Der Kopf steht mit verschiedenen Sternen dritter und vierter Größe unterm Krebs, oder östlich beym kleinen Hund

im Aequator. Von da krümmt sich diese große Schlange unterm Löwen und der Jungfrau nach Osten bis unterhalb des Sternbildes der Waage. Unter den Sternen am Kopfe nach Osten hin glänzt ein Stern zweyter Größe, der hellste in der Wasserschlange, welcher den Namen Alphard führt, und das Herz derselben ausmacht. Sonst sind in diesem langen Sternbilde nur zwey Sterne dritter, hingegen viele von geringerer Größe.

#### Der Becher (*Crater*).

Steht auf der Wasserschlange unterhalb derjenigen Gegend, wo das Sternbild der Jungfrau anfängt. Sechs Sterne vierter Größe, die beynähe einen Kreis schließen, machen dies Gestirn kenntlich.

#### Der Rabe (*Corvus*).

Steht auch auf der Wasserschlange nahe ostwärts bey'm Becher, und westlich unter dem hellen Sterne der Jungfrau, die Kornähre. Es macht sich dies Gestirn an drey Sternen dritter Größe, mit welchen einer der vierten Größe ein verschobenes ungleichseitiges Viereck bildet, leicht kenntlich. Westwärts vom Raben und Becher verzeichnet de la Caille unter der Wasserschlange die Luftpumpe. Flamsteed hat in den drey Sternbildern: Wasserschlange, Rabe und Becher 100 Sterne angefahrt.

#### Der Sextant (*Sextans Uraniae*).

Steht unter den Vorderfüßen des Löwen auf der Wasserschlange, und enthält nur kleine Sterne fünfter und sechster Größe, deren Anzahl Flamsteed auf 41 setzt.



ter Geb  
gerechnet.

Wie  
abgeblon  
zwischen  
Drion, u  
desselben  
aber m  
der Hec

lingen  
sem  
Geb  
einen  
Leu

... ..

... .., von halb als  
... .. als Pfund abge  
... .. bey uns aus  
... .. ein großes und  
... ..

... ..

... .., worin

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

... ..

## Beschreibung der Sternbilder.

85

am Knie des Cepheus, dem Rennthier, und den Füßen der Cassiopeja, und wird als ein Feld- oder Erndtehüter vorgestellt.

### Der Mauerquadrant (*Quadrans muralis*).

Nimmt den Raum zwischen dem Kopfe des Bootes, den Füßen des Herkules, und dem Schwanze des Drachen ein, und besteht nur aus kleinen Sternen.

### Friedrichs - Ehre (*Honores Friderici*).

Ist aus einem Schwerdte, einer Feder und einem Lorbeerzweige, worüber eine Stralentrone steht, zusammengesetzt. Die Sterne desselben nehmen den Raum zwischen dem Vierecke des Pegasus, und dem Kopfe des Cepheus ein. Vier Sterne vierter Größe, die sonst zur rechten Hand der Andromeda gehörten, machen es kenntlich.

### Herschels Teleskop (*Telescopium Herschelii*).

Steht zwischen den Zwillingen und dem Luchs, ostwärts bey'm Fuhrmann, und hat verschiedene kenntliche Sterne; ist das siebenfüßige Spiegel-Teleskop und dessen Gestelle, mit welchem Herr D. Herschel, den 13ten März 1781, den neuen Planeten (Uranus) zuerst als Planet erkannte.

### Die Georgs - Harfe (*Harpa Georgii*).

Wird zwischen dem Stier und Eridan - Flusse, zunächst ostwärts am Wallfisch, abgebildet, und hat einige kenntliche Sterne.

### Der Brandenburgische Scepter (*Sceptum Brandenburgicum*).

Zeigt sich zwischen dem Eridan - Flusse, westwärts bey'm Nibel im Orion und dem Haasen, an drey Sternen vierter und

86 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

einem der fünften Größe, die in gerader Linie unter einander stehen.

**Der Polnische oder Poniatowskysche Stier**  
(*Taurus Poniatovii*).

Steht in der Milchstraße zwischen dem Adler, Antinous und der Schulter des Ophiuchus. Fünf Sterne am Kopfe, die, wie die Nyaden, ein V bilden, machen dies Gestirn kenntlich.

**Der Vogel Einsiedler** (*Turdus Solitarius*).

Ist zwischen den Schwanz der Wasserschlange und die Sterne der Waage gesetzt worden.

**Der Luftballon** (*Globus aërostaticus*).

Steht unter dem Steinbocke, westwärts, zunächst beym südlichen Fische (*Piscis notius*), mit kleinen Sternen.

**Die Buchdrucker-Werkstatt** (*Officina typographica*).

Wird aus den Sternen, die mitten in der Milchstraße, zwischen dem großen Hunde, Schiff und Monoceros sich zeigen, formirt.

**Die Raue** (*Felis*).

Nimmt den Raum unter dem Halse der Wasserschlange, ostwärts bey dem Seekompaß, ein, wo einige kenntliche Sterne sich zeigen.

**Der Schiffskompaß mit der Logleine** (*Pixis nautica et Lochium funis*.)

Steht unter den Hinterfüßen des Monoceros, ostwärts bey den hellen Sternen am Hintertheile des Schiffes.



**Die Luftpumpe** (*Antlia pneumatica*).

Wird aus den Sternen formirt, die zwischen dem See-  
kompaß und dem Halse der Wasserschlange stehen.

**Die Bildhauer-Werkstatt** (*Apparatus Sculptoris*).

Steht unterhalb dem Schwanze des Wallfisches, ost-  
wärts bey'm Fomahand.

**Die Elektrisir-Maschine** (*Machina electrica*).

Folgt gleich von der Bildhauer-Werkstatt ostwärts, und  
steht mitten unterhalb dem Wallfische.

**Der Chemische Ofen** (*Apparatus chemicus*).

Folgt ostwärts von der Elektrirmaschine bis zum Eri-  
dan, und steht also unter dem Vordertheile des Wallfisches.

**Die Grabstichel** (*Caela Sculptoris*).

Stehen südwestlich unterhalb dem Haasen, zwischen  
dem Eridanfluß und der Taube.

**Die Taube** (*Columba*).

Zeigt sich unterhalb dem großen Hunde südwestwärts,  
tief gegen den südlichen Horizont, an einigen hellen Sternen.

\* \* \*

**Die Milchstraße** (*Via lactea*).

Geht, in der Figur eines lichten Kreisbogens, am den  
ganzen Himmel herum, durch folgende Sternbilder: Cassio-  
peja, Perseus, einen Theil des Fuhrmanns, den östli-  
chen Arm und die Keule des Orions, die Füße der Zwil-  
linge, Monoceros, Schiff (wo sie am hellsten und zu-  
gleich am schmalsten erscheint. Sie geht ferner unter unserm

88 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

Horizonte nach Süden hinunter, durch den Centaur, das Kreuz, südliche Dreyecke; von wo sie sich wieder nordwärts wendet, und durch den Altar, Schwanz des Scorpions, Bogen des Schützen (hier steht sie in getheilten Streifen am Himmel), den östlichen Theil des Ophiuchus, das Sobieskische Schild, Schwanz der Schlange, Adler, Pfeil, Fuchs mit der Gans (bis hier ist sie noch getheilt, und erscheint ziemlich weit ausgebreitet), Schwan, Kopf des Cepheus, bis wieder zur Cassiopeja gehet, in welcher letztern Gegend die Milchstraße nur als ein einfacher Streif sich zeigt.

Die, größtentheils arabischen, Namen der vornehmsten Sterne kommen bereits zum Theil in der vorigen Beschreibung vor; unterdessen werde ich in den folgenden Anleitungen, bey der vollständigen Beschreibung eines Sternbildes, auch außerdem noch unterschiedliche andere Benennungen einzelner Sterne anführen, und deswegen setze ich hier ein alphabetisches Verzeichniß der mehresten Sterne her, welche eigene Namen haben \*):

Alamak, in der Andromeda.	Algomeiza*, im kleinen Hunde	Ancha, im Wasserm.
Alcor, im großen Bär.	Algorab, im Raben	Antares, im Scorpion
Alcyone, im Stier	Alhajock*, i. Fuhrm.	Apollo*, in den Zwil.
Albireo, im Schwan	Alioth, im gr. Bären	Arcturus, im Bootes
Aldebaran*, im Stier	Alkalurops, i. Boot.	Asellus austrinus, im Krebs
Alderamin, im Ceph.	Alkes, im Becher	Asellus boreus, i. Kr.
Algenib, im Pegasus	Alphard, in der Walferschlange	Asterops, im Stier
Algenib, im Perseus	Alphecca*, i. d. Krone	Atair, im Adler
Algol, im Perseus		Atlas, im Stier

\*) Ich bleibe hier bey der gewöhnlichen Schreibart, nach der Aussprache dieser Namen, stehen. In meinen großen Himmelsarten kommt die richtigere Schreibart derselben vor.



Azulfage, i. Schwan	Gemma*, in d. Krone	Pollux*, in d. Zwill.
Azimech*, in der	die Glucke*, i. Stier	Praesepe, im Krebs
Jungfrau	Herkules*, i. d. Zwill.	Procyon*, i. kl. Hunde
Iran Kaitos, im	Hundsstern*, i. gr. H.	Propus, in den Zwill.
Wallfische	Hyaden, im Stier	Ras-Algethi, i. Herk.
βellatrix, im Orion	Jacobsstab*, im Orion	Ras - Alhague, im
βenemahsch, im gro-	Kalbeled, im Löwen	Ophiuchus
ßen Bären	Kochab, im kl. Bären	Regulus*, im Löwen
βeteigeuze, im Orion	Die 3 Rdn.*, i. Orion	Rigel, im Orion
Cajam, im Herkules	Lesath, im Scorpion	Ruccabah, i. kl. Bär.
Canicula*, i. gr. Hund	Maasym, im Herkules	Scheat, im Pegasus
Capella*, im Fuhrm.	Maia, im Stier	Scheat, i. Wasserman
Castor, in den Zwill.	Markab, im Pegasus	Schedir, i. d. Cassiop.
Celano, im Stier	Markeb, im Schiffe	Siebengestirn*, i. St.
Cynosura*, i. kl. Bär.	Marsie, im Herkules	Sirius*, im gr. Hunde
Deneb, im Schwan	Marsic, im Ophiuchus	Situla, i. Wasserman
Deneb - Algedi, im	Menkar, i. Wallfische	Spica*, i. d. Jungfrau
Steinbock	Merga, im Bootes	Taygeta, im Stier
Deneb Kaitos, im	Merope, im Stier	Tegmine, im Krebs
Wallfische	Mesarchim, i. Widder	Theemim, im Eridan
Denebola, im Löwen	Mira, im Wallfische	Vindemiatrix, in der
Dubhe, im gr. Bären	Mirac, im Bootes	Jungfrau
Electra, im Stier	Mirach, i. d. Androm.	Wega, Lyra, i. d. Leier
Enif, im Pegasus	Mizar, im gr. Bären	Yed, im Ophiuchus
Erakin, im Drachen	Palilicium*, im Stier	Zubenelgemubi, } in der Waage.
Fomahand, im südl.	Plejades*, im Stier	Zubenelgubi, }
Fomalhaut, Fischad,	Plejone, im Stier	Zubeneshemali, }
im Wassermanne	Polarstern*, i. kl. Bär.	Zubenhakrabi, }

Einige unter den in voriger Tafel angezeigten Sternen kommen unter verschiedenen Benennungen vor, und diese sind mit \* bemerkt. Diese Tafel steht in der vollständigen Sammlung astronomischer Tafeln, welche die hiesige königliche Akademie im Jahre 1777 in drey Octavbänden herausgegeben. Es enthält diese Sammlung auch ein von mir angefertigtes Verzeichniß von beynähe 3200 Fixsternen, die alle über unserm Horizont aufse-



## Verzeichniß der Sternbilder, welche bey uns niemals auf- oder untergehen.

Von allen bisher angezeigten Sternbildern kommen uns, als Bewohnern der nördlichen Gegend der Erdkugel, diejenigen von den südlichen Sternbildern, welche dem Südpol auf einige fünfzig Grad, und genauer für Berlin über  $52\frac{1}{2}$  Grad nahe sind, niemals zu Gesicht, sondern bleiben beständig unter unserm südlichen Horizonte. Daher können wir von den zwölf oben erwähnten Sternbildern um den Südpol, imgleichen den beyden merkwürdigen neblichten Wolken, nichts sehen. Von de la Caille neuesten Sternbildern am südlichen Himmel gehen die Bildhauer-Werkstatt, der chemische Ofen, der Compaß, die Luftpumpe völlig; die Grabstichel, das Teleskop oder astronomische Fernrohr und das Mikroskop aber größtentheils nur mit einigen Sternen bey uns auf, die übrigen bleiben alle unter unserm Horizonte; der Scorpion und das Pferd des Schützen im Thierkreise kommen auch nicht völlig zum Vorschein. Die südliche Krone streift eben am südlichen Horizonte hin. Der Altar bleibt völlig unter dem Gesichtskreise. Von dem Eridanus-Flusse bleiben unterschiedliche Sterne beständig unter dem Horizonte verborgen. Das große

hen, nach ihrer Länge und Breite, zufolge Flamsteeds, Hevels, de la Caille's und Bradley's Beobachtungen. Imgleichen kommt daselbst ferner ein Verzeichniß von 1360 südlichen Sternen nach dem de la Caille, ferner ein vollständiges Verzeichniß von 75 bis zum Jahre 1777 bekannten Nebelflecken, Sternhaufen, Nebelsternen, und endlich Anzeigen aller bis dahin bemerkten neuen und veränderlichen Sterne vor. Von den beyden letztern werde ich in den Anleitungen gehörigen Orts das Nöthigste anmerken.

und mit vielen hellen Sternen besetzte Sternbild des Schiffs erhebt sich nur mit wenigen Sternen über unsern Horizont im Süden. Die Carlsseiche kommt gar nicht zu Gesicht. Von dem hellen Sternbilde des Centaurs mit dem Kreuz und dem Wolfe kommen nur wenige kleine Sterne über unsern südlichen Horizonte zum Vorscheine. So groß der Raum des südlichen Himmels ist, der niemals über unsern Horizont kommt, eben so groß muß auch hingegen am nördlichen Himmel, dessen Pol wir über dem Horizonte haben, derjenige seyn, der uns beständig sichtbar ist; und daher gehen diejenigen Sterne, welche dem Nordpol auf einige fünfzig Grad, oder genauer für Berlin auf  $52\frac{1}{2}$  Grad nahe stehen, bey uns niemals unter. Hierzu gehören alle Sterne des Kleinen und großen Bären, des Cepheus, der Eidechse, des Giraffen, des Luchs, der Cassiopeja, des Drachen, welche des Nachts über dem Horizont am nördlichen Himmel beständig sichtbar bleiben. Vom Perseus gehen auch nur wenige Sterne; vom Fuhrmanne, der Andromeda, Schwan, Leyer, Herkules und Jagdhunden nur der südliche Theil am Horizont im Norden unter. Der Kopf des kleinen Löwen, der Kopf und die eine Hand des Bootes bleiben auch daselbst über dem Horizonte.

### Von den vorgenommenen Veränderungen der alten Sternbilder.

Es hat in den neuern Zeiten Sternkundige gegeben, welche die Sternbilder der Alten gänzlich abschaffen, und an deren Statt andere einführen wollten, die sich auf biblische oder auch neuere weltliche Begebenheiten beziehen. Sie glaubten hierzu unter dem scheinbar frommen Vorwande be-



92 Erste Abtheilung, dritter Abschnitt.

rechtigt zu seyn, daß es der Ehre des Schöpfers nachtheilig wäre, sich unter verschiedenen Sternhäusen mehrentheils fabelhafte Gestalten der urältesten Zeiten vorzustellen, und dann glaubten sie vielleicht auch, zur Kenntniß der Sterne dem Gedächtnisse durch ihre neuen Vorschläge noch mehr zu Hülfe zu kommen. Schiller (in seinem *Coelum stellatum Christianum*, welches Werk er im Jahre 1627 zu Augspurg herausgab), Schifard und andere versehen die merkwürdigsten Personen der Bibel und der römischen Kirche an den Himmel, und ersterer verwandelt z. B. die 12 alten Sternbilder des Thierkreises in die 12 Apostel. Weigel hingegen brachte die ganze Wapenkunst an den Himmel, und bildete aus den alten Sternfiguren lauter Wapen der europäischen Fürsten. Allein, alle diese Vorschläge sind von den Astronomen nicht angenommen worden.

Es ist wahr, einige alte Sternbilder sind sehr sonderbar ausgedacht, und haben wenig Aehnlichkeit mit den Figuren, die man sich unter ihrer Stellung gedenken soll; allein dies letztere kann man mit noch mehrerem Grunde von den neuen Sternbildern behaupten, welche jene Astronomen einführen wollten. Meine Leser mögen selbst den Versuch anstellen. Schiller z. B. macht aus dem großen Bären das Schifflein Petri; aus der Cassiopeja die Maria Magdalena; aus dem Pegasus den Engel Gabriel; aus dem Herkules die drey Könige; aus dem Widder den Apostel Petrus; aus dem Stier Andreas u. Weigel bildet aus den Sternen des Schwanz die Churschwerdter, aus den Sternen des Adlers, Delphins und Antinous, den Brandenburgischen Adler, aus den Sternen des Fuhrmanns drey Lilien, Frankreichs ehemaliges Wapen. In der Gegend, wo die Sterne des Drions funfeln, mahlt er den römischen zwey-



## Veränderungen der alten Sternbilder. 93

**Kopfigen Adler** &c. Wenn man bedenkt, welche Verwirrung die Abschaffung der alten Sternfiguren in der ganzen Sternkunde alter und neuerer Zeiten anrichten würde, so muß schon dieser einzige Grund den Entschluß hinlänglich rechtfertigen, daß man lieber durchgehends bey den Einrichtungen und Benennungen der Sternbilder nach den Alten bleiben, als solche Neuerungen vornehmen wolle. Sonst aber ist es zur Verherrlichung des Schöpfers gleichviel, ob man sich am Sterngebölge unter der Stellung gewisser Sterne das Bild eines berühmten Helden des Alterthums, eines Thiers &c. oder mit jenen eines Apostels, eines fürstlichen Wapens &c. vorstellt. Die Eintheilung des Himmels in gewisse Sternfiguren ist und bleibet im übrigen nicht allein in der ganzen Astronomie, sondern auch in der Schifffahrt und auf Reisen von großem Nutzen; sie erleichtert die Mühe, die Sterne von einander zu unterscheiden, und ist auch der erste Grund einer wohlgeordneten Kenntniß des großen Weltgebäudes. Zu geschweigen des edlen und unschuldigen Vergnügens, welches der Liebhaber der Astronomie genießet, wenn er unter diesen sinnlichen Bildern auf eine sehr unterhaltende Art den Schauplatz der großen Werke Gottes betrachtet.

---

## Bierter Abschnitt.

### Von den vornehmsten Hülfsmitteln, die Sterne kennen zu lernen.

#### 1) Mündliche Unterweisungen.

Die leichteste und bequemste Methode, sich die Sterne bekannt zu machen, ist wol, wenn man sich solche von einem, der des Himmels kundig ist, von Zeit zu Zeit in heitern Nächten zeigen und erklären läßt; allein diese Gelegenheit werden wenige haben, und daher muß man die mehreste Zeit zu andern Hülfsmitteln seine Zuflucht nehmen. Ich habe unterdessen in der zweyten Abtheilung dieses Buches einen Versuch gemacht, solche Anleitungen zur Kenntniß des gestirnten Himmels zu geben, die meines Erachtens einer mündlichen Unterweisung am nächsten kommen, und deren Einrichtung ich im folgenden näher anzeigen werde.

#### 2) Himmelskarten.

Diese werden mit andern folgenden Hülfsmitteln, selbst bey mündlichen Unterricht und meinen in diesem Buche gegebenen Anleitungen, sehr vortheilhaft zu gebrauchen seyn. Sie stellen entweder den halben Himmel auf einmal vor die Augen, oder einen Theil desselben, oder nur einzelne Sternbilder. Die vollständigsten Himmelskarten bis zum Jahre 1782 hat uns Flamsteed geliefert, welche im Jahre 1729 auf 28 Folioblättern zu London herauskamen. Ein jedes Blatt

## Hilfsmittel, die Sterne kennen zu lernen. 95

stellt ein oder mehrere Sternbilder mit allen, zufolge des oben erwähnten Sternverzeichnisses dieses englischen Astronomen, darin befindlichen Sternen, imgleichen die nach allen Seiten angrenzenden, so vor die Augen, wie sie am Himmel erscheinen. Er verzeichnet 56 Bilder, aber nur so weit selbst zu Greenwich aufgehen. Dieser Britische Atlas ist im Jahre 1776 von Fortin zu Paris, auf den dritten Theil der Größe reducirt, aufs neue gestochen herausgegeben. Er enthält 30 Karten in länglich Quart, und 48 Seiten Text in Oktav. Die Sterne sind darin für das Jahr 1780 verzeichnet. Im Jahre 1782 gab ich eben diese Sammlung mit vielen Verbesserungen und Erweiterungen im Verlage des Herrn Lange hieselbst unter folgendem Titel heraus: **Vorstellungen der Gestirne auf 34 Kupfertafeln**, nach der Pariser Ausgabe des Flamsteedschen Himmelsatlases, durchgehends verbessert, und mit den Beobachtungen neuerer Astronomen vermehrt, nebst einer Anweisung zum Gebrauch und einem vollständigen Sternenverzeichnisse (Preis 4 Thlr. 12 Gr.). Der Text auf 48 Seiten in länglich Quart, wie die Karten, enthält: Eine Beschreibung der Einrichtung der Karten, Anweisung zur Sternkenntniß, einige nöthige Tafeln, die Anweisung zum Gebrauch der Himmelskarten. Beschreibung der Sternbilder und anderer Merkwürdigkeiten des Himmels. Das Verzeichniß enthält dieörter von 5058 Sternen, die alle zu Berlin aufgehen, worunter sich 130 Nebelflecke, Nebelsterne, Sternhaufen etc. befinden. Außer einem Frontispiz von Herrn Berger, der alle Karten gestochen, findet man vier Karten, welche die merkwürdigsten Sternhaufen, Nebelflecke und Doppelsterne, und die Stellung des Himmels für die Zeit der alten Griechen und Römer vorstellen. Ich habe in diesen Karten zuerst die nothwendigen



56 Erste Abtheilung, vierter Abschnitt.

Grenzen zwischen den Gestirnen gezogen, und hiebey genau Flamsteeds Verzeichniß befolgt, auch sonst manche wesentliche Verbesserungen dabey vorgenommen. Seit dem Jahre 1797 gebe ich Himmelskarten heraus, die alle bisher erschienenen an Schönheit, Vollständigkeit und Größe bey weitem übertreffen. Diese zeigen auf zwanzig Blättern, wovon die Kupferplatten 24 Zoll hoch und 34 Zoll lang sind, sämtliche Gestirne der alten und neuern Astronomen an der ganzen Himmelskugel. Zwey bilden den gestirnten Himmel in zwey Hemisphären nach dem Colur der Sonnenwende getheilt, ab. Sechs stellen die Sternbilder des Thierkreises, und zwölf alle übrigen der nördlichen und südlichen Halbkugel, vor. Diese Karten enthalten über 16000 von einander verschiedene Sterne, Nebelflecke, Sternhaufen, Doppelsterne &c. Bis jetzt (März 1800) sind 16 Blätter im Stich erschienen; die vier letztern werden im Anfange des künftigen Jahres fertig. Der Pränumerationspreis war Vier Friedrichsd'or. Das vollständige Sternverzeichniß von mehr als 16000 Sternen, Nebelflecken, Sternhaufen, Doppelsternen &c., eine Beschreibung der Karten, der Titel und die Einleitung, werden mit den letzten vier Blättern zugleich die Presse verlassen; der Pränum. Preis davon ist Ein Friedrichsd'or. Im vorigen Jahr erschien zu Weimar, unter Aufsicht des Herrn Majors von Zach zu Gotha, ein Himmelsatlas, genau in der Größe der Blätter nebst Sternen, Bildern, Grenzen &c. wie meine sehr verbesserte Ausgabe des Fortins von 1782, außer daß noch viele Sterne nach la Lande's Beobachtung nachgetragen worden. Die Karten sind entweder bloß nach den Sternen, oder mit Bildern, Sternen, Grenzen, Schrift-Graduirungen, weiß auf schwarzem Grunde abgedruckt, um die Auffuchung der Sterne zu erleichtern. Die Karten der  
letztern

## Hilfsmittel, die Sterne kennen zu lernen. 97

letztern Art sind aber zu voll, und der Maasstab dazu ist viel zu klein.

Unter den ältern Himmelskarten sind vornehmlich zu merken: Bayers Uranometrie, welche im Jahre 1603 zuerst herauskam, und auf 51 Bogen alle Sternbilder der Alten, wie sie an der Himmelskugel erscheinen, einzeln vorstellt. Dieser Bayer bezeichnet einen jeden Stern mit einem Buchstaben des kleinen griechischen Alphabets, welches Flamsteed in seinen großen Himmelskarten zuerst befolgte, und seitdem ist diese Bezeichnung bey den Astronomen allgemein beliebt und angenommen worden. Ferner fügte Hevel seinem im Jahre 1690 herausgegebenen vollständigen Sternverzeichniß einen sauber gestochenen Himmelsatlas auf 54 Bogen bey, welchen er Firmamentum Sobiescianum nennt. Auf einem jeden Blatte bildet er nur ein Sternbild und die zunächst angrenzenden, mit den nach seinem Verzeichniß dazu gehöri gen Sternen in der Lage ab, wie sie an der auswendigen Seite der Himmelskugel oder auf den Globen erscheinen, und geht also hierin von den natürlichern Vorstellungen des Bayers und Flamsteeds ab. Die griechischen Buchstaben von Bayer so wenig, wie irgend andere Buchstaben oder Nummern sind den Sternen beygesetzt. In Deutschland ist der Himmelsatlas am bekanntesten, welchen Doppelmayr, im Jahre 1742, zu Nürnberg herausgegeben. Er enthält 30 astronomische Karten in Landkarten-Format, die einzeln bey den Landkarten-Händlern zu haben sind; darunter sind zehn, welche die Sternbilder und deren Sterne nach dem Hevelschen Verzeichniß vorstellen. Nr. 16 und 17 enthalten die nördliche und südliche Halbkugel des gestirnten Himmels, und sind nach dem Aequator getheilt. Beyde enthalten zugleich ein Verzeichniß der geraden Aufsteigung



98 Erste Abtheilung, vierter Abschnitt.

und Abweichung der Sterne erster, zweyter und dritter Größe. Nr. 18 und 19 stellen die nordlichen und südlichen Sternbilder in zwey Planisphären vor, und sind nach der Ecliptik getheilt. Auf diesen beyden Karten findet man auch einen Abriß von acht der berühmtesten Sternwarten; imgleichen das Verzeichniß der Anzahl und Größe der Sterne in allen Sternbildern dieser Himmelskarten. Man kann mit diesen Karten schon ziemlich zurecht kommen. Wenn man aber größere Figuren der Sternbilder haben will, so sind die sechs folgenden von Nr. 20 bis 25 zu empfehlen, welche die Aufschrift haben: *Globi coelestes in tabulas planas redacti, Pars I—VI.* Sie enthalten zugleich das Hevelsche Verzeichniß aller darauf vorkommenden Sterne, nach ihrer Länge und Breite berechnet \*). In des Cellarii Himmelsatlas, *Harmonia Macrocosmia* genannt, welcher im Jahre 1708 zu Amsterdam herausgekommen ist, findet man acht Karten von den Sternbildern, nach der nordlichen und südlichen

\*) Ich werde bey den folgenden Anleitungen mich vornehmlich auf diese Himmelskarten beziehen, worin die Sterne eigentlich nach Hevels Beobachtungen vorgestellt werden. Die Anzahl aller Sterne beläuft sich in selbigen auf 1870, welche in 75 Sternbilder (die 12 südlichen mit eingerechnet) vertheilt sind. Hierunter befinden sich 18 Sterne von der ersten, 68 von der zweyten, 209 von der dritten, 453 von der vierten, 586 von der fünften, und 512 von der sechsten Größe, nebst noch 24 theils neblichten, theils solchen Sternen, die ihre Größe verändern. In der nordlichen Halbkugel stehen 1096, und in der südlichen 774 Sterne. Bey der Beschreibung eines jeden Sternbildes werde ich die Anzahl und Größen der darin vorkommenden Sterne nach diesen Karten bemerken. Bloß der vorhabende Zweck, die vornehmsten Sterne am Himmel nachzuweisen, wird diese Wahl rechtfertigen.



## Hilfsmittel, die Sterne kennen zu lernen. 99

Halbkugel abgetheilt, worunter die beyden ersten den Himmel mit chrisilichen Bildern, als z. B. der Apostel und der Heiligen zc. nach Schillern eingeführt, vorstellen.

Hey den Landkarten-Händlern ist auch die Himmelskugel in zwey Scheiben, von Wimmart gezeichnet, zu haben; allein sie ist nur mit sehr mittelmäßigem Fleiße verfertigt, und doch, von den Homannschen Erben kürzlich wieder aufgestochen, aufs neue herausgegeben worden. In Frankreich hat Vaugondy im Jahre 1764 die beyden Planisphären des gestirnten Himmels auf zwey sehr großen Blättern herausgegeben, welche sauber gestochen sind, und alle bisher eingeführten Sternbilder, wie sie an der äußern Fläche der Himmelskugel erscheinen, nach den vollständigsten Sternverzeichnissen enthalten. Hiernach liefert Herr Prof. Junk in Leipzig, in seiner Anweisung zur Kenntniß der Gestirne, welche im Jahre 1777 herausgekommen, zwey große Planisphären, 16 rheinl. Zoll im Durchmesser, und zwar nach der bessern Vorstellungsart, wie die Sternbilder an der inwendigen Fläche des Himmels sich zeigen. Von meiner allgemeinen Himmelskarte mit einem transparenten Horizonte, die ich im Jahre 1786 im Verlage des Herrn Hinburg besonders herausgegeben, und die auch zu diesem Werke gehört, werde ich in der Folge reden. Es giebt auch Karten, welche bloß den Thierkreis mit seinen Sternbildern vorstellen, und die vornehmlich zur vollständigen Kenntniß dieses merkwürdigen Viertels dienen, durch welchen die Sonne, der Mond und alle Planeten ihren Lauf nehmen. Senex in England lieferte am Ende des vorigen Jahrhunderts eine Thierkreis-Karte, auf zwey großen Bogen, die zusammengelegt werden können, worin die Sterne nach Flamsteeds Beobachtungen bis zum 8ten Grade der Breite verzeichnet

sind. Im Jahre 1755 gab Dheulland zu Paris gleichfalls eine große Karte vom Thierkreise heraus. Diese stellt, eben so wie die vorige, die Sterne desselben nach den vollständigen Verzeichnissen bis zum 10ten Grade der Breite vor, und ist von 15 zu 15 Minuten der Länge und Breite nach eingetheilt; es ist derselben zugleich ein in Kupfer gestochenes Verzeichniß der Derter aller vorkommenden Sterne auf 31 Oktavblättern beygefügt.

Es fehlt demnach den Liebhabern nicht an Gelegenheit, sich Himmelskarten, die zur Sternkenntniß führen, anzuschaffen, und daher fand ich es bey den vorigen Ausgaben dieses Buches nicht nöthig, zum nähern Gebrauche desselben noch aufs neue dergleichen stechen zu lassen. Unterdessen änderte ich bey der dritten Ausgabe meinen Vorsatz, und fügte einem jeden Monat eine Himmelskarte nach einer neuen Vorstellungsart bey. Diese monatlichen Karten zeigen nämlich gewisse vorzüglich sternreiche Gegenden des Himmels, für den Berliner Horizont so entworfen, wie sich die Sterne zu einer bestimmten Zeit dem Auge perspektivisch darstellen. Und dann habe ich noch die vorhin erwähnte allgemeine Himmelskarte beygefügt, und in der dritten Abtheilung beschrieben, welche alle Sternbilder, die in unsern Gegenden aufgehen, in einen einzigen Kreis einschließt; wobey der besondere Vortheil ist, daß kein Sternbild, wie auf den mehresten Himmelskarten bey vielen geschehen muß, getheilt erscheint \*).

\*) Ich muß hier anmerken, daß Bayer, Hevel und Flamsteed bey Vorstellung der menschlichen Sternfiguren nicht allemal mit einander übereinkommen. Z. B. die Andromeda, den Bodres, die Zwillinge und die Jungfrau bilden Bayer und Flamsteed als das Gesicht, Hevel aber als den Rücken und juven-



## 3) Sternfegel.

Sternfegel (Coniglobia) stellen die innere Kugelfläche des gestirnten Himmels an der innern Fläche zweyer stumpfen Kegel vor, welche nach dem Aequator in den nördlichen und südlichen abgetheilt werden, und kommen der Kugelge-

gend, ab. Den Herkules, Ophiuchus, Schützen, Wassermann und Orion stellt Flamsteed von vorne, Bayer und Hevel aber von hinten vor. Den Cepheus zeichnet Bayer von der Seite, Flamsteed von vorn, und Hevel von hinten. Der Perseus wird von Bayer und Hevel von der Seite, von Flamsteed aber, als wenn er das Gesicht gegen uns kehrte, vorgestellt. Der Fuhrmann wendet nach Bayer und Hevel mehrentheils den Rücken, nach Flamsteeds sehr verzogener Stellung aber auch zugleich die vordere Seite nach uns. Nur die Cassiopeja und der Antinous werden, als das Gesicht uns zukehrend, von allen übereinstimmend abgebildet. Diese Verwechselung mag wol zuerst daher entstanden seyn, weil einige diese Sternfiguren gerade in der Lage auf den Himmelskarten, die die innere Fläche der Himmelskugel abbilden, brachten, wie dieselben gleich anfangs auf den Globen verzeichnet wurden; andere hingegen mit mehrerer Richtigkeit den menschlichen Figuren hiebei eine umgewendete Stellung gaben. Unterdessen sind durch diese veränderlichen Vorstellungen die Benennungen der rechten oder linken Hand, Schulter &c. sehr zweydeutig geworden, da man erst wissen muß, ob das vorkommende Sternbild von vorn oder von hinten vorgestellt wird, und die erwähnten Verzeichner der Sternfiguren selbst hierin von einander häufig abgehen, welches auch zum Theil bey thierischen Figuren statt findet. Ob ich nun gleich bey den folgenden Anleitungen zur Sternkenntniß fast durchaus dem Hevel oder Doppelmayer folge, so habe ich doch größtentheils jene unbestimmten Benennungen fahren lassen, und z. B. statt derselben lieber gesetzt: dieser oder jener Stern stehe am östlichen oder westlichen Fuße, an der östlichen oder westlichen Hand, Schulter &c.



stalt des Himmels schon näher als die platten Himmelskarten oder Sternscheiben. Die Zimmermannischen waren bisher die bekanntesten, und kamen zuerst im Jahre 1692 zu Hamburg heraus. Hievon ist im Jahre 1770 eine neue Auflage erschienen, welche zwar eine bessere, und von Herrn Prof. Klügel zu Halle in ein reineres Deutsch gesetzte Beschreibung, aber keine neue Kupfer liefert: daher denn die Abdrücke schon ziemlich matt werden, vornehmlich was die übrigens zum Muster dienende Zimmermannische Abbildung der Sternbilder anbetrifft. Herr Funk in Leipzig hat auch im Jahre 1770 eine Anweisung zur Kenntniß der Gestirne mittelst zweyer Sternregel herausgegeben, die zu ihrem Endzwecke nützlich zu gebrauchen sind, und im Jahre 1777 abermals eine Anweisung zur Sternkenntniß auf zweyen Sternregeln in dem größten Format, in welchem wir bis jetzt dergleichen haben, geliefert.

#### 4) Hohlkugeln.

Dies sind zwei nach dem Aequator getheilte Halbkugeln, an deren innern Fläche die Sternbilder verzeichnet stehen, wodurch ihr Stand am Himmel am besten nachgeahmt wird. Wir sind keine andern Halbkugeln von dieser Art bekannt, als diejenigen, welche Joh. Bayer (ein geschickter Tischler und Liebhaber der Astronomie) im Jahre 1718 zu Hamburg fertigsetzte. Er stellt zugleich eine kleine künstliche Erdkugel in den Mittelpunkt einer jeden Halbkugel, welche sich umdrehen, und für eine jede gegebene Zeit, mittelst des Horizontes und Meridians, mit dem Himmel übereinstimmend stellen lassen. Wenn man hievon gehörig unterrichtet ist, und die Farben, womit die Bilder ziemlich stark bemahlt sind, nicht die Sterne deutlich zu erkennen verhindern, so

## Hilfsmittel, die Sterne kennen zu lernen. 103

sind diese Hohlkugeln gleichfalls ein bequemes Mittel, zur Kenntniß der Sterne zu gelangen. Es befindet sich davon ein Exemplar auf der hiesigen königlichen Sternwarte.

### 5) Himmelskugeln.

Die gewöhnlichen Himmelskugeln oder Globen bilden den Himmel im Kleinen ab, und stellen auf der äußern Fläche die Sterne in ihrer gehörigen verhältnißmäßigen Entfernung von einander vor. Der Zuschauer wird bey dieser Vorstellung außerhalb der Himmelskugel gesetzt, und muß sich also nur erinnern, daß alles, was auf dem Globus zur rechten Seite steht, sich am Himmel auf der linken befinde. Wer sich eine dergleichen Himmelskugel anschafft, und zugleich hinlänglich unterrichtet ist, wie sie zu gebrauchen oder für eine gewisse Zeit zu stellen sey, daß sie mit der Lage der Sternbilder am Himmel übereinkomme \*), dem wird solche zur Sternkenntniß sehr behülflich seyn. In unsern Gegenden sind diejenigen Globen am bekanntesten, welche die Hermannsche Officin zu Nürnberg von verschiedener Größe herausgegeben. Die größten, welche J. G. Puschner nach Doppelmayr im Jahre 1730 gefertigt, haben einen rheinländischen Schuh, eine mittlere Sorte 8 Zoll, und die kleinste

\*) Man hat viele Bücher, welche den Gebrauch der Himmelskugeln durch verschiedene Aufgaben zeigen. Dazu gehören unter andern: Einleitung zur Erkenntniß und zum Gebrauche der Erd- und Himmelskugeln, in 4to, mit illum. Kupfern, Nürnberg, 1769. Dionis Weltbeschreibung, S. 422, 480. Wolffs Anfangsgründe der Astronomie, 1ster Theil. Und vornehmlich: des Hrn. Prof. Scheibels, in Breslau, vollständiger Unterricht vom Gebrauche der künstlichen Himmels- und Erdkugeln, 8vo, Bresl. 1779; und dessen Erläuterung und Zusätze zu dem vollständigen Unterricht 1c., mit Kupfern, Bresl. 1785.



## 104 Erste Abtheilung, vierter Abschnitt.

4 Zoll im Durchmesser. Im Jahre 1792 ist die erstere Sorte von einem Fuße, mit neuern Entdeckungen bereichert, erschienen. Auch hat die Frauenholz und Klingersche Officin in Nürnberg seit der nämlichen Zeit einfüßige Globen geliefert, die recht gut gearbeitet und gestochen sind, auch die neuesten Entdeckungen zeigen. Herr Mechanikus Beringer in Nürnberg versfertigt die einfüßige Himmelskugel, deren Segmente ich im Jahre 1790 gezeichnet, und auf dieselbe über 3000 Sterne nach den neuesten Beobachtungen getragen habe. Die Sternbilder sind alle nur umzogen, und in carmin-rother Farbe abgedruckt, so wie die auf dem Horizont abgebildeten Sternfiguren des Thierkrieses; alle Sterne aber und die Schrift und Striche sind schwarz gedruckt \*). Von J. J. Enderseh, zu Elbing in Preußen, hat man gleichfalls brauchbare Himmelskugeln. Es giebt neue einfüßige Himmels- und Erdkugeln von den Herren Sortin, Delamarque und Lattre, in Paris. Sehr gute Globen von 1 und 2 Fuß versfertigt Adam in London. Und bey Herrn Åkrel in Stockholm sind ein- und zweyfüßige Globen, zu haben.

Es giebt, außer den angezeigten, noch verschiedene Hülfsmittel, zur Kenntniß der Sterne zu gelangen. Man hat Sternscheiben, die nach Ort und Zeit gestellt werden können. Ungefähr von dieser Art ist die der dritten und vierten Auflage dieses Buches beygefügte kleinere Sternkarte mit

\*) Es ist dieser Himmelskugel auch eine Erdkugel beygefügt, die Herr Geh. Secret. Sogmann mit vielem Fleiße gezeichnet hat, und die die neuesten Entdeckungen zeigt. Sie ist gleichfalls im Verlage des Herrn Beringer, der sie versfertigt und verkauft, aber bisher nur selten ein Exemplar davon, so wie von der Himmelskugel, zu Stande gebracht hat.



### Hilfsmittel, die Sterne kennen zu lernen. 105

dem transparenten Horizonte. Ich habe solche nachher bey Herrn Gimbürg im größten Formate herausgegeben (s. die dritte Abtheilung). Herr Brander in Augspurg hat im Jahre 1775 eine Beschreibung seines ganz neu gefertigten Planisphaerii Astrognostici aequatorialis geliefert, vermittelt dessen sich durch ein an einer Aye angebrachtes bewegliches Fernrohr die Sterne sehr gut auffuchen lassen. Die dritte Abtheilung dieses Buches lehrt, wie man sich die Sterne durch Berechnung der Zeit ihrer Culmination, ihres Auf- und Unterganges xc., bekannt machen kann.

**Vergleichung der griechischen und lateinischen Buchstaben, welche Bayer, oder Flamsteed und Doppelmayr den vornehmsten Sternen beylegen.**

Doppelmayr hat in seinen Himmelskarten einem jeden Stern einen lateinischen Buchstaben beygefügt; dabey aber ist es sonderbar, daß er nicht nur ein anderes Alphabet, als lange vor ihm Bayer, angenommen, sondern auch eine andere Ordnung der Buchstaben befolgt hat. Da nun die griechischen Buchstaben des Bayers anjetzt allgemein von den Astronomen angenommen werden, so kann vornehmlich den Besitzern der Doppelmayerschen Himmelskarten folgende Tafel, die eine Vergleichung der Bayerschen und Doppelmayerschen Buchstaben für diejenigen Sterne zeigt, welche beyde gemeinschaftlich haben, nützlich werden.

[illegible]

Die Sternbilder: Giraffe, Luchs, Kleine Löwe, Jagdhunde, Sobieskische Schild, Fuchs mit der Gans, Eidere, kommen nicht beim Bayer vor.

## II. Die Sternbilder des Thierkreises.

Widder.						Stier.					
γ	C	λ	X	η	F	f	s	r	S	m	y
β	B	κ	E	θ	G	u	N	3. δ	x	l	n
ι	D	π	A	ο	P	e	P	υ	e	n	β
ν	H	σ	K	ζ	Q	λ	Q	π	g	β	o
μ	I	τ	N	ς	R	A	c	ς	D	o	ς
ο	M	ε	Λ	1. τ	Z						C
			O	2. τ							
Stier.						Zwillinge.					
ο	L	υ	O	θ	G	H	W	ω	O	k	Y
ε	K	↓	X	b	V	η	X	τ	H	υ	L
ς	I	p	Z	e	h	μ	D	λ	T	o	k
f	H	μ	R	a	A	ν	Y	δ	Q	f	b
t	M	ω	d	d	T	γ	C	δ	N	ς	F
b	n	φ	a	e	W	ς	R	ι	I	x	M
e	r	γ	E	τ	i	ε	Z	s	E	β	B
c	w	κ	b	ι	k	θ	G	p	f	π	m
d	q	2. δ	F		l	d	P	b	K	g	c
η		κ	f		m	e	a	ω	A	o	d





110 Erste Abtheilung, vierter Abschnitt.

Fische.											
β	B	κ	α	↓	g	λ	H	e	Q	π	X
A	p	h	c	f	p	μ	I	3. ↓	n	ν	Y
γ	C	e	b	v	R	c	K	g	e	ρ	T
δ	D	s	d	o	h	d	L	r	f	σ	Z
ε	E	1. ↓	O	l	i	ε	N	χ	o	τ	V
ζ	F	2. ↓	k	e	W	η				υ	A
η			m	μ	T	θ				φ	

III. Die Sternbilder außer dem Thierkreise gegen Süden.

Wallfisch.						Orion.					
g	g	δ	D	ε	O	τ	b	θ	K	ι	f
f	h	χ	s	ν	L	m	f	c	I	ε	w
h	i	ζ	q	δ	C	γ	B	s	I	2. f	u
ι	F	υ	R	ε	P	1. ↓	l		F	2. k	x
β	G	1. ε	T	μ	B					l	s
φ	s	ε	M	π	I						f
φ	t	2. ε	Z	λ	Q						
υ	u		N	α	H						
	E		K	χ	A						
Eridanus: Fluß.						Haase.					
1. τ	S	π	M	ν	F	ι	K	λ	H	γ	C
2. τ	T	ι	b	μ	E	κ	E	υ	G	ζ	L
η	R	γ	L	ω	D	μ	F	α	B	δ	D
ε	Q	α	I	↓	C		I		A	η	M
ζ	P	δ	K	β	A					θ	N
ι	O	ε	H	λ	B						
θ	N	ε	G	l	b						
Orion.						Große Hund.					
1. π	Q	2. τ	n	ω	k	ζ	G	α	A	ι	K
1. ο	M	η	H	σ	o	β	B	κ	X	ε	E
2. π	O	↓	c	d	e	1. β	N	θ	H	γ	C
2. z	P	A	g	ε	G	2. σ	O	ο	Q	ο	P
2. ο	T	n	d	χ	p	3. σ	M	μ	I	δ	D
1. γ	N	δ	E	1. χ	D	4. γ	R	π	L	η	F
ι	g	υ	d	α	y						
2. γ	X	1. φ	b	μ	A						
1. ε	h	2. φ	a	ν	c						
β	Z		c	3. χ	a						
	C				r						
Schiff Argo.						Kleine Hund.					
ξ	A	ι	B	κ	D	ι	D	ο	X	α	A
						β	B	1. δ	E	π	R
						γ	C	3. δ	F	ζ	I
						η	H				

Wasserschlange.						Rabe.					
	B	α	I	κ	O	α	E	γ	A	δ	B
	F	β	K	1. υ	P	ι	D	ζ	F	η	G
	G	κ	A	2. υ	Q					θ	C
	D	1. τ	L	λ	R	Sorts. d. Wasserschlange.					
	H	2. υ	M	μ	S	↓	b	γ	C	π	d
	E	ι	N			Südliche Fisch.					
						ι	K	μ	E	γ	B
						θ	l	β	D	δ	C
						η	H	ι	A	κ	q
Wasserschlange u. Becher											
	T	β	W	γ	C						
	V	δ	B	θ	E						
	A	λ	I	ε	H						
	X	ι	D	ζ	F						
				η	G						

Die Sternbilder: Einhorn (Monoceros), Sextant, Centaur, Wolf, Taube, kommen entweder nicht zugleich dem Bayer oder Flamsteed und Doppelmayr vor, oder sind nicht mit Buchstaben besetzt. Einigen Sternen hat Flamsteed Buchstaben des kleinen lateinischen Alphabets beygefügt.

Für viele meiner Leser setze ich, zum Gebrauche des vorigen Verzeichnisses, das kleine griechische Alphabet mit der Aussprache der Buchstaben her:

α, alpha	ι, iota	ρ, rho
β, beta	κ, kappa	σ, sigma
γ, gamma	λ, lamda	τ, tau
δ, delta	μ, mi	υ, ypsilon
ε, epsilon	ν, ni	φ, phi
ζ, zeta, zita	ξ, xi	χ, chi
η, eta, ita	ο, omikron	ψ, psi
θ, theta, thita.	π, pi	ω, omega.

### Ueber die Einrichtung und den Gebrauch der folgenden Anleitungen zur Kenntniß des gestirnten Himmels.

Da ich in diesem Werke den Liebhabern des gestirnten Himmels eine der mündlichen Unterweisung eines Sternkundigen nahe kommende Anleitung zu geben suche, wie sie sich durch das ganze Jahr in heitern Abendstunden die Sternbilder, und dasjenige, worauf der sinnliche Anblick den Beobachter des Himmels führt, bekannt machen können: so habe ich ersichtlich diesen Unterricht für einen jeden Monat besonders aufgesetzt, indem sich der Stand der Gestirne zu einer gleichen Stunde bereits nach einigen Tagen merklich verändert, und dieselben, wie schon oben angezeigt worden, wegen der jährlichen Bewegung der Erde um die Sonne, nach vier Wochen etwa um zwey Stunden früher im Meridian erscheinen. Da ferner alle Sterne, vermöge der Umdrehung der Erdkugel, sich vom Osten nach Westen zu bewegen scheinen, und in 24 Stunden ihren Umlauf vollenden: so habe ich in einem jeden Monat, ausgenommen vom April bis Julius, einen gewissen Stand des Himmels angenommen, und in einer Tafel die Zeit angegeben, da derselbe sich einstellt. Bey dieser Einrichtung erspare ich manche Wiederholung in Bestimmung der Stellung eines Sternbildes zu dieser oder jener Stunde in einer gewissen Gegend &c., und darf die Leser ein- für allemal erinnern, sich beständig um die bemerkte Zeit zur Betrachtung des Himmels einzufinden. Da ich ferner wenig Leser voraussetze, welche in späten Nachtstunden den gestirnten Himmel betrachten, und sich dabey, sonderlich in den Herbst- und Wintermonaten, den Unbequemlichkeiten der Witterung aussetzen werden: so habe ich

bedwegen



bestimmen den monatlichen Stand der Gestirne also gewählt, wie er sich in den frühesten Abendstunden, die nur immer eine jede Jahreszeit erlaubt, darstellt. Wenn man aber auch in spätern Stunden einer schön gestirnten Nacht sich die vornehmsten Sterne bekannt machen will, so werden die in der dritten Abtheilung vorkommenden Tafeln dazu behülflich seyn können. Ferner fand ich es für die Auffuchung der Sterne beschwerlich, die Stellung aller Gestirne ununterbrochen zu beschreiben, und habe daher in einem jeden Monate, nach den Umständen der Jahreszeit, verschiedene kleine Betrachtungen, gleichsam Lectiones, entworfen, die sich an einem sternhellen Abend einzeln vornehmen lassen. Am Ende eines jeden Monats wird eine kurze allgemeine Anleitung zur Kenntniß der vornehmsten Sterne, die in der angenommenen Stellung des Himmels sichtbar sind, gleichsam als eine Wiederholung, folgen, wobey ich aber voraussetze, daß diese Sterne aus den vorhergehenden Anweisungen bereits bekannt sind.

Beym Gebrauche der Anleitungen sind die Weltgegenden, nach den vorigen Nachweisungen, als schon bekannt vorausgesetzt, und dann muß man, bey Betrachtung eines Sternbildes, seinen Stand allemal gegen dasselbe so nehmen, daß man es gerade vor sich hat, wobey sich die Stellung der Sterne, nach den Anzeigen: aufwärts, unterwärts, über, und unter einander, zur Rechten, zur Linken, gegen Westen, Osten, Süden oder Norden, richtig beurtheilen läßt. Die Sterne stehen in einem und dem nämlichen Vertical-circul, wenn sie gerade unter einander, oder zugleich hinter einem Faden erscheinen, an welchem eine Blenztugel aufgehängt worden; sie stehen aber in einem gleichen Höhen-cir-

#### 114 Erste Abtheilung, vierter Abschnitt.

Ful, wenn sie gerade neben einander oder gleich hoch über dem Horizont erscheinen. Diejenigen Sterne, welche im Norden niemals untergehen, kommen in 24 Stunden zweymal in den Meridian. Im obern nördlichen Meridian nämlich, wenn sie über dem Pol, oder zwischen dem Pol und Scheitelpunkte; und im untern, wenn sie unter dem Pol, zwischen dem Pol und Horizonte, culminiren. Die Bestimmungen: gewisse Sterne stehen beyläufig in Figur eines Vierecks, oder eines Quadrats, länglichten Vierecks, einer Raute oder geschobenen Vierecks, eines gleichseitigen, rechtwinklichten, spitz- oder stumpfwinklichten Dreyecks \*) u. s. f. kommen häufig vor, und sind leicht verständlich. Da ein Sternbild allemal seinen höchsten Stand am Himmel hat, wenn es im Meridian steht oder culminirt, so findet man es auch für diese Zeit am vollständigsten beschrieben; dahingegen die dem Horizonte nahe stehenden Gestirne nur kurz angezeigt werden. Zuweilen wird auch, zu einer genauern Nachweisung, die Höhe eines Sterns über dem Horizont in dem angenommenen Stande des Himmels beiläufig angegeben. In einem jeden Sternbilde werden nur diejenigen Sterne bemerkt, die sich den bloßen Augen darstellen; nur bey besonders merkwürdigen Sternen, bey den Nebelflecken und Sternhäusern, wird angezeigt, wie sie durch Ferngläser betrachtet erscheinen. Es darf nicht befremden, daß manche Sternbilder einige Monate nach einander, und einige sogar in allen zwölf Monaten vorkommen; denn die veränderliche

\*) Gleichseitige Dreyecke bestehen aus drei gleich großen Seiten; rechtwinklichte haben einen Winkel von 90 Grad; in spitzwinklichten ist jeder der drey Winkel kleiner, als 90 Grad; und stumpfwinklichte haben einen Winkel über 90 Grad.

## Ueber die den zwölf Monat. beygef. Sternk. 113

lage eines Sternbildes nach den verschiedenen Jahres- und Tageszeiten macht, zur sicherern Kenntniß desselben, diese Wiederholung nothwendig, und diese Anleitungen werden dadurch um so viel vollständiger und brauchbarer, weil die Liebhaber der Sternkunde hiebey in einem jeden Monate den Anfang mit den Betrachtungen der Sterne machen können, und den Himmel jedesmal vollständig beschrieben finden.

## Ueber die den zwölf Monaten beygefügten Sternkarten.

Ich habe seit der vierten Auflage dieses Buches jedem Monate eine Sternkarte beygefügt, welche eine gewisse Gegend des Himmels, aus dem jedesmal angenommenen Stande desselben unter der hiesigen, das heißt, einer nördlichen Polhöhe, oder Entfernung vom Aequator von etwa 52 Grad, perspectivisch entworfen, darstellt. Diese Gegenden sind so gewählt worden, daß durch alle zwölf Monate wenigstens kein merkwürdiges Sternbild weggeblieben ist.

Der Beobachter wird bey dieser Kugelprojection, der Wahrheit gemäß, in den Mittelpunkt der scheinbaren Himmelskugel gesetzt, an deren auswendigen Fläche man sich eine auf dem Horizonte senkrecht stehende Ebene vorstellt. Werden nun die Gesichtslinien nach den Sternen durch die Himmelskugel bis zu dieser eingebildeten Ebene gezogen, so stellen uns ihre Endpunkte daselbst die Sterne perspectivisch dar, welches mit wenigem die Vorstellung dieser Projectionart ist \*).

\*) S. Hrn. Prof. Lamberts Anweisung zur Perspektive, 2ter Theil, Seite 220 u. f. (Seite 223 Zeile 3 u. 4 ist EFQ, die ardh.)



Bei denselben werden die Grade nach den Seiten der Charten hinaus immer größer, und folglich auch die daselbst stehenden Sternbilder, welches wohl zu merken ist. Unter dessen ist die Ausdehnung derselben eingeschränkt, damit nicht diese Vergrößerung gar zu unschicklich gegen die mittlern Gegenden ausfalle. Die unterste Seite einer jeden Karte ist nämlich nur der vierte Theil, oder 90 Grad vom Kreise des Horizonts, nach den acht dazwischen liegenden Weltgegenden abgetheilt. Auf den bemerkten Punkten kann man sich die Verticalkreise als senkrecht gezogene und unter sich parallele Linien vorstellen, und diese werden alle Sterne bezeichnen, die gerade unter einander oder in einer und derselben Himmelsgegend stehen. Ich habe nur die beyden äußersten und den durch die Mitte der Charte gehenden verzeichnet, und von 10 zu 10 Grad der Höhe eingetheilt, um die Figur nicht zu sehr mit Linien anzufüllen. Die Höhe erstreckt sich auf beyden Seiten bis auf 45, und in der Mitte fast auf 55 Grad. Was eben dem Grunde sind auch die Höhenkreise weggeblieben, weil man sich leicht durch die correspondirenden Punkte der Höhe in den drey gezogenen Verticalen Bogen vorstellen kann, die durch alle gleich hoch stehenden Sterne gehen. Die Meridiane, der Aequator und dessen Parallellkreise sind von 10 zu 10 Grad, ingleichen ist die Ecliptik (wo sie vorkommt) in ihrer richtigen perspectivischen Lage gegen den Horizont vorgestellt, und hierauf sind die Sterne nach ihrer geraden Aufsteigung und Abweichung gehörig eingetragen worden. Am Schlusse eines jeden Monats ist die dazu gehörige Karte erklärt \*).

hung des Zeigers über der Fläche, wegzustreichen, und 3. 5, anstatt EK auf FQ zu lesen, OK = OD auf OF).

\*) Ich muß noch bemerken, daß die Landschaftsmahler diese Stern-

Länder, wo die Anleitung zu gebrauchen. 117

Anzeige derjenigen Länder, in welchen die folgenden Anleitungen zur Kenntniß der Sternbilder brauchbar sind.

Da sich unser Gesichtskreis verändert, oder die Himmelskugel eine andere scheinbare Lage gegen unsern Scheitelpunkt und Horizont erhalten, wenn wir uns auf der Oberfläche der Erde an einen andern Ort begeben, und die in der zweyten Abtheilung vorkommende Anleitung zur Sternkenntniß die Stellung der Gestirne zu einer gewissen Zeit unter der Polhöhe oder auf dem Parallellkreise hiesiger Gegenden angiebt, so folgt, daß dieselben nicht für alle Länder brauchbar seyn können. Allein, da hiebey die astronomische Genauigkeit in keine Betrachtung kommt, so ist ihre Brauchbarkeit nicht auf den Parallellkreis von Berlin eingeschränkt, sondern man kann solche wenigstens zwey bis drey Grad weiter gegen Norden oder Süden, und also unter der nördlichen Polhöhe von 50 bis 55 Grad um die ganze Erdfugel west- und ostwärts herum gebrauchen, ohne eine merkliche Abweichung zu bemerken \*). Nämlich: im Ober- und Niedersächsischen,

Karten zum Muster nehmen können, wenn sie für die Polhöhe unserer Gegenden Nachstücke nach der Natur verfertigen wollen, um die Sterne am Himmel nach den Regeln der Perspective eben so wie die Gegenstände auf der Erde richtig zu entwerfen, wovon die vor der zweyten Abtheilung stehende Pignette ein Beispiel liefert.

\*) Fünfzehn deutsche Meilen gerade nach Süden erscheinen die dorthin stehenden Sterne um einen Grad höher im südlichen, hingegen die Sterne im Norden um eben so viel niedriger im nördlichen Meridian; 15 Meilen weiter nach Norden findet das Gegentheil Statt. Also 30 Meilen machen hiebey einen Unter-



118 Erste Abtheilung, vierter Abschnitt.

im Westphälischen, im Ober- und Niederrheinschen, im Fränkischen Kreise; in den sämtlichen Niederlanden; im nördlichen Frankreich; in England und Ireland; in der Lausitz, in Schlessien und den nördlichen Gegenden von Böhmen; im Schlesswigschen und im südlichen Theile von Dänemark; in ganz Preußen, im Herzogthume Lithauen, und in dem größten Theile von Polen; im südlichen Theile von Rußland. Ferner, in dieser ungefähren Polhöhe, durch ganz Asien und den nördlichen Theil von Amerika. Was ich hier von dem Gebrauche der folgenden Anleitungen zur Sternkenntniß angezeigt habe, ist auch auf die denselben beigefügten Himmelscharten anzuwenden.

Aus den bisherigen Erläuterungen folgt also ganz deutlich, daß man nicht nöthig hat, nach Berlin zu reisen, um, zufolge meiner Methode, die Gestirne kennen zu lernen. Denn ich beschreibe nicht ihren Stand etwa von irgend einem Marktplatz dieser Stadt aus gegen benachbarte Thürme und Gebäude, sondern nach den Weltgegenden und Höhen derselben über dem Horizonte, und diese treffen zur nämlichen Stunde der Nacht auf der ganzen Zone der Erde ein, innerhalb welcher ich diese monatlichen Anleitungen ohne merkbliche Fehler brauchbar setzen kann. So hoch z. B. die Ca-

schied von zwey Grad u. s. f. Hingegen bey einer Reise um die ganze Erdkugel, nach Osten oder Westen, unter der Polhöhe oder auf dem Parallelkreise hiesiger Gegenden, findet man hier bey keinen Unterschied; denn die Gestirne werden an allen auf demselben liegenden Orten bis auf einen kleinen Unterschied, der auf dem ganzen Umfange des Parallelkreises nur vier Minuten austrägt) zu eben der Zeit nach der Uhr eines jeden gesehen, wie hieselbst nach der Berliner Uhr in einem gleichen Stande, das heißt, in einer gleichen Höhe und Weltgegend, erscheinen.



## Vom Lauf u. Erscheinen der Planeten 2c. 119

rella im N. D. hieselbst heute Abend um 10 Uhr erscheint, ist sie auch auf der Südspitze von Kamtschatka, wenn man dort 10 Uhr Abends zählt, über dem Horizonte im N. D. erhaben. Daß dies Buch wirklich noch anderswo, als zu Berlin, diene, sich mit dem gestirnten Himmel bekannt zu machen, beweisen schon die verschiedenen Auflagen desselben, und dann die mir oft ertheilten schriftlichen Versicherungen sehr vieler Liebhaber der Sternkunde aus Gegenden, die zum Theil weit außerhalb den oben bemerkten nach Norden und Süden liegen, daß sie den nützlichen und leichten Gebrauch dieser Anleitungen zu jenem Zwecke, ohne fernern mündlichen Unterricht, bewährt erfunden. Man soll, heißt es, die Sterne in ihrer Stellung unter sich und gegen einander beschreiben. Diese, so wie mehrere Methoden, kommen aber auch in diesem Buche überall vor; allein sie nutzen besonders erst dann, wenn man schon die vornehmsten Sterne kennt; und ihre Nachweisungen in Ansehung ihres Standes gegen den Horizont und die Weltgegenden zu einer bestimmten Zeit müssen doch vorangehen \*).

## Ueber die Tafeln von dem Laufe und den Erscheinungen der Planeten vom Jahre 1801 bis zum Jahre 1812.

Um diesem Buche bey der im Jahre 1777 erfolgten dritten Auflage eine größere Vollkommenheit zu geben, und es auch in Ansehung der Planeten auf einen ziemlichen Zeitraum

\*) Zu diesen Bemerkungen bin ich durch einige, mir öffentlich gemachte, zum Theil sonderbare Vorwürfe veranlaßt worden.

120 · Erste Abtheilung, vierter Abschnitt.

brauchbar zu machen, hatte ich den Lauf und die Erscheinung derselben für 24 folgende Jahre im voraus berechnet, und tabellarisch mit einer kurzen Beschreibung beygefügt, wozu vorher die seit 1770 jährlich herausgegebenen monatlichen Anleitungen zur Kenntniß des Mondes und der Bewegung der Planeten gedient haben. Nachdem aber nun seit der dritten Auflage dieser Zeitabschnitt verflossen ist, liefere ich in der gegenwärtigen siebenten diese Tafeln für den Lauf und die Erscheinungen der Planeten vom Jahre 1801 bis zum Jahre 1812. Um bey dieser Anleitung zur Planetenkenntniß den möglichsten Raum zu sparen, habe ich einem jeden Jahrgange nur drey Seiten eingeräumt, und um nicht zu viel Zeit mit weitläufigen Rechnungen zu verlieren, habe ich dabey auf Abkürzungen gedacht, die meinem gegenwärtigen Endzwecke nicht hinderlich sind. Auf der ersten Seite eines jeden Jahrganges kommt eine Tafel vor, welche die wahren Derter der nunmehr bekannten sieben Planeten: Merkur, Venus, Erde, Mars, Jupiter, Saturnus und Uranus, aus der Sonne gesehen, oder ihre heliocentrischen Längen von 10 zu 10 Tagen, mit einer hier hinlänglichen Genauigkeit bis in Graden der Zeichen des Thierskreises, angiebt. Auf den beyden übrigen Seiten werden alsdann die monatlichen Erscheinungen der sechs Planeten am Himmel, von der Erde aus betrachtet, allgemein angezeigt. Hiernächst habe ich auf der ersten Kupfertafel die Bahnen der Planeten im gehörigen Verhältnisse gegen einander entworfen, und weise darauf in der dritten Abtheilung an, wie sich in diesen Entwürfen, mit Beyhülfe der erwähnten Tafeln, für eine jede Zeit die Derter der Planeten im Thierkreise mit Zirkel und Lineal mechanisch, und überdies



## Beschreib. d. Entwürfe des Sonnensystems. 121

noch vermittlest besonderer Tabellen, durch eine leichte Rechnung finden lassen. Ersteres kann zugleich zu einer nützlichen Uebung dienen, sich von dem jedesmaligen wahren und scheinbaren Laufe der Planeten richtige Vorstellungen zu machen, und alle daraus folgenden Erscheinungen gehörig zu beurtheilen, welches ich bey den vorkommenden Beyspielen deutlich zeigen werde.

### Beschreibung der beygehenden Entwürfe vom Sonnensysteme.

Ich habe das Planetensystem der Sonne, wie es jetzt bekannt ist, auf der ersten Kupfertafel, in zwey Cirkeln eingeschlossen, vorgestellt; welche Theilung bey der eingeschränkten Größe der Figur nothwendig wurde. Beyde äußerste Cirkul stellen die Ecliptik vor, welche in ihre zwölf Zeichen, jedes zu 30 Grad, vom Westen gegen Osten, oder von der rechten zur linken Hand, eingetheilt ist. Der Cirkul zur linken schließt die Bahnen des Merkurs, der Venus, der Erde und des Mars; und der zur rechten die Bahnen der Erde, des Jupiters, des Saturns und Urans ein. Die Sonne liegt im Mittelpunkte der beyden äußersten Cirkul. Diese Figuren zeigen nun einzeln die Bahnen der erwähnten Planeten in ihrer richtigen Lage und verhältnißmäßigen Größe. Ferner ist die Ausweichung des Mittelpunkts einer jeden Planetenbahn vom Mittelpunkte der Sonne, oder die sogenannte Excentricität, angebracht, wobey unterdessen die Bahnen selbst als Cirkul entworfen sind, weil ihre ellipsenähnliche Gestalt in diesen kleinen Figuren fast unmerklich wird. Auch sind, die Sonnenferne- und Sonnennähepunkte,



## 122 Erste Abtheilung, vierter Abschnitt.

oder das Aphelium und Perihelium einer jeden Planetenbahn, und endlich die Derter des aufsteigenden ( $\Omega$ ) und niedersteigenden ( $\mathcal{V}$ ) Knoten derselben bemerkt. Da die Planetenbahnen, vermöge dieser sogenannten Knoten, eine Neigung gegen die Ebene der Ecliptik haben, so muß man sich die Hälfte der Bahn eines jeden vom  $\Omega$  bis  $\mathcal{V}$ , in der Ordnung nämlich, wie die Zeichen auf einander folgen, als etwas über der Ebene des Papiers erhaben, und die andere Hälfte vom  $\mathcal{V}$  bis  $\Omega$  um eben so viel unterhalb derselben geneigt, vorstellen. In jener hat der Planet einen nördlichen, und in dieser einen südlichen Abstand von der Ecliptik, welcher seine Breite genannt wird. Die Erdbahn ist aber hievon ausgeschlossen, weil sich unser Planet gerade in der Ebene der Ecliptik, oder der scheinbaren Sonnenbahn, bewegt. Noch zeigen die gezeichneten Pfeile die Richtung des gemeinschaftlichen Laufs aller Planeten vom Westen gegen Osten.

Zum Entwurfe dieses Sonnensystems gehören folgende Bestimmungen:

Um die Figur auf Tafel I. zu beschreiben, erwähle man einen Maaßstab, davon etwa 200 Abtheilungen die Weite vom Mittelpunkte bis an den Umkreis des äußersten Eirkuls austragen; beschreibe mit diesem willkührlich angenommenen Halbmesser den Kreis der Ecliptik, und theile solchen in 12 Zeichen, und jedes wieder in 30 Grade ab.

Hierauf werden Linien (mit Bleystift, um sie wieder auslöschen zu können) vom Mittelpunkte der Sonne nach folgenden Punkten der Ecliptik gezogen, welches die Derter der Sonnenfernen der Planeten sind, nämlich:

Beschreib. d. Entwürfe des Sonnensystems. 123

für Merkur	zum 14ten Grad	7
für Venus	zum 8ten Grad	III
für die Erde	zum 9ten Grad	5
für Mars	zum 2ten Grad	ny

Dann nimmt man von dem angenommenen Maasſſe folgende Theile, oder die Excentricität, vom Mittelpunkte der Sonne aus; trägt ſolche auf die gezogenen Linien, wodurch ſich die Mittelpunkte der Bahnen ergeben:

für Merkur	8,0
für Venus	0,5
für die Erde	1,7
für Mars	14,1

Ferner werden mit ſolgenden Theilen, als Halbmesser aus den gefundenen Mittelpunkten, die Bahnen ſelbſt beſchrieben, nämlich:

für Merkur	39
für Venus	72
für die Erde	100
für Mars	152

Wo nun ſolche die vorhin gezogenen Linien durchſchneiden, daſelbſt liegen die Punkte der Sonnenfern, und 180 Grad davon, oder gerade gegenüber, die Punkte der Sonnennähen.

Eben ſo fallen die Derter des aufſteigenden Knotens, aus der Sonne betrachtet,

für Merkur	zum 16ten Grad	8
für Venus	zum 15ten Grad	II
für Mars	zum 18ten Grad	8

Der niederſteigende Knoten ſteht bey einer jeden Planetenbahn dem aufſteigenden gerade gegenüber.

## 124 Erste Abtheilung, vierter Abschnitt.

Die Neigung der Bahn gegen die Ebene der Ecliptik ist:

beym Merkur 7 Grad 0 Min.

bey der Venus 3 Grad 23 Min.

beym Mars 1 Grad 51 Min.

In dem Circul zur rechten ist der Halbmesser der Bahn der Erde, und folglich auch der übrigen drey vorgestellten Planetenbahnen vom Jupiter, Saturn und Uran, zehnfach verjüngt. Man beschreibe also nach einem gleich großen Maassstabe, dessen Abtheilungen zehnmal kleiner als die des vorhergehenden sind, mit dem Halbmesser von 2000 Theilen, den äußersten Circul, welcher die Ecliptik vorstellt, und theile solche in Zeichen und Grade ein; ziehe alsdann mit Bleystift Linien vom Mittelpunkte der Sonne aus:

für Jupiter zum 11ten Grad ♊

für Saturn zum 1sten Grad ♉

für Uran zum 17ten Grad ♏

welches die Derter der Sonnenferne dieser Planeten sind, denen gerade gegenüber die Sonnennähen fallen.

Für die Excentricität werden folgende Theile auf die nach den Sonnenfernern gezogenen Linien, vom Mittelpunkte der Sonne aus, getragen:

für Jupiter 25, 1

für Saturn 54, 4

für Uran 88

Man beschreibe alsdann aus diesen gefundenen Mittelpunkten die Bahnen selbst mit folgenden Halbmessern:

für Jupiter 520 Theile

für Saturn 954 Theile

für Uran 1918 Theile.



## Beschreib. d. Entwürfe des Sonnensystems. 125

Weil die Erdbahn hier sehr klein ausfällt, so ist selbige ohne Rücksicht der Excentricität, mit dem Halbmesser von 100 Theilen aus dem Mittelpunkte der Sonne beschrieben worden. Die zwischen der Erde und dem Jupiter liegende Rarebahn ist hier nicht verzeichnet, weil sie schon in der vorigen Figur vorgekommen ist.

Der Ort des aufsteigenden Knotens ist:

beym Jupiter 9 Grad  $\odot$

beym Saturn 22 Grad  $\odot$

beym Uran 13 Grad  $\pi$

dämlich von der Sonne aus betrachtet; daher eine Linie, vom Mittelpunkte der Sonne bis zu diesen Punkten gezogen, da wo sie die Bahnen dieser Planeten durchschneidet, den aufsteigenden Knoten anzeigen wird, welchem gerade gegenüber, oder in einer Entfernung von 6 Zeichen, der niedersteigende fällt.

Die Neigung der Bahn gegen die Ebene der Erdbahn oder Ecliptik ist:

beym Jupiter 1 Grad 19 Min.

beym Saturn 2 Grad 30 Min.

beym Uran 0 Grad 46 Min.

Die Anweisung zum Gebrauche dieses Entwurfs vom Sonnensysteme wird, nebst andern dahin gehbrigen Erläuterungen, in der dritten Abtheilung vorkommen.

Der gegenwärtigen siebenten Auflage habe ich noch, so wie der vorigen fünften und sechsten, die zweyte Kupfer-  
tafel beygefügt, welche in einer einzigen Figur eine Abbildung des Planetensystems der Sonne zeigt, wie es seit dem Jahre 1781, da in der doppelten Entfernung des Saturns noch ein Planet entdeckt worden, bekannt ist.

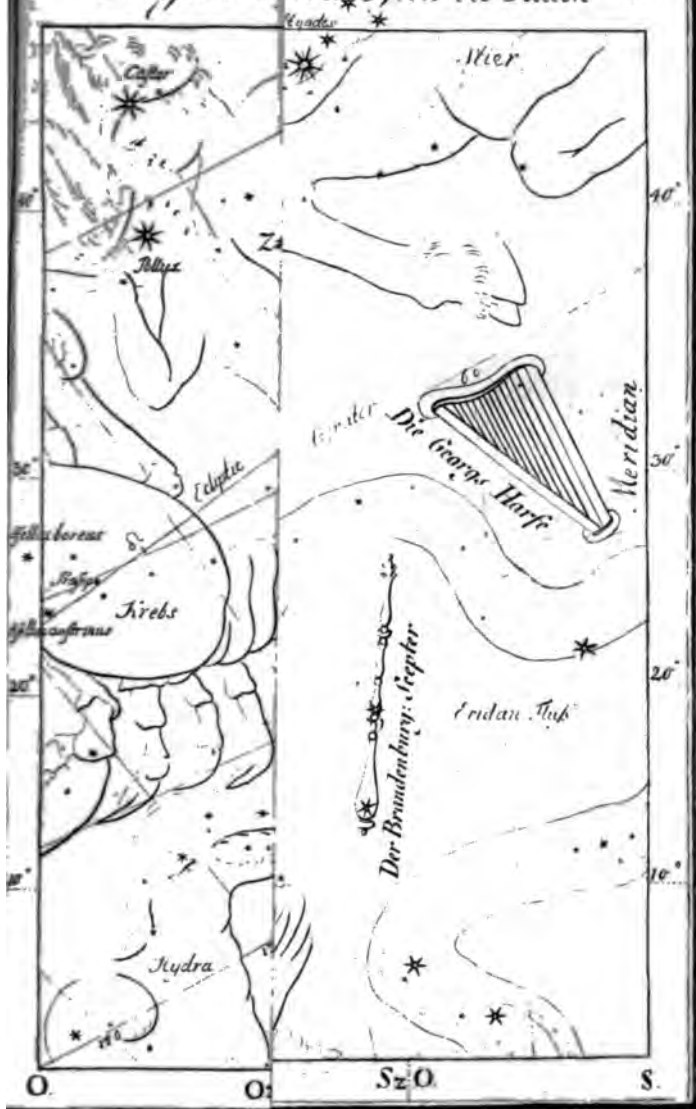
126 Erste Abtheilung, vierter Abschnitt.

Sie giebt eine allgemeine Uebersicht von der verhältnißmäßigen Größe der Bahnen der nunmehr bekannten sieben Hauptplaneten. Ich habe zugleich, so weit es der beschränkte Raum, besonders bei den innern Planeten, zuließ, noch die Eccentricität der Bahnen angebracht, auch die Knoten, die Sonnennähe- und Sonnenfernepunkte bemerkt. Was diese Kupfertafel sonst noch zeigt, werde ich im zweyten Abschnitte der dritten Abtheilung erläutern.

---

Januarius

Vorstellung von Osten bis Süden









## Die zweite Abtheilung

enthält

die Anleitung zur Kenntniß der Gestirne *ic.*, im-  
gleichen den Lauf und die Erscheinungen der  
Planeten vom Jahr 1801 bis zum Jahr 1812.

### Erster Abschnitt.

Anleitung zur Kenntniß der Gestirne oder der  
Sternbilder, für jeden einzelnen Monat ein-  
gerichtet.

### Monat Januar.

In diesem ersten Monate des Jahres steigt die Sonne nur  
noch wenig vom Steinbockswendecirkel am mittägigen Him-  
mel herauf, daher wird das Zunehmen der kurzen Winter-

## 128 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

tage erst am Ende desselben merklich. Sie verläßt bereits vier Stunden nach Mittag unsern Gesichtskreis, und der Liebhaber des gestirnten Himmels kann schon am frühen Abend, bey hinlänglicher Dunkelheit, die ganze Pracht desselben beobachten. Folgende Tafel giebt die Abendzeit an, da der Stand der Sternbilder mit der folgenden Beschreibung vollkommen übereinstimmend anzutreffen ist.

Den 1sten Janur um 8 Uhr 43 Min. Abends.

— 4	—	— 8	— 30	—	—
— 7	—	— 8	— 17	—	—
— 10	—	— 8	— 4	—	—
— 13	—	— 7	— 51	—	—
— 16	—	— 7	— 38	—	—
— 19	—	— 7	— 25	—	—
— 22	—	— 7	— 13	—	—
— 25	—	— 7	— 0	—	—
— 28	—	— 6	— 48	—	—
— 31	—	— 6	— 35	—	—

Bey dieser und den übrigen Tafeln der folgenden Monate ist anzumerken, daß einige Minuten Unterschied der Zeit keine merkliche Veränderung in Ansehung des Standes der Gestirne verursachen.

### Von der Milchstraße.

Wenn in diesem Monate des Abends bey heiterer Luft der Mond nicht über dem Horizont ist, so wird man um die vorgeschriebene Zeit am gestirnten Himmel denjenigen lichten Streif entdecken, welcher unter dem Namen der Milchstraße bekannt ist. Er geht von Nordwesten am Horizonte den Abendhimmel herauf, bis zum Scheitelpunkte, denselben

nur



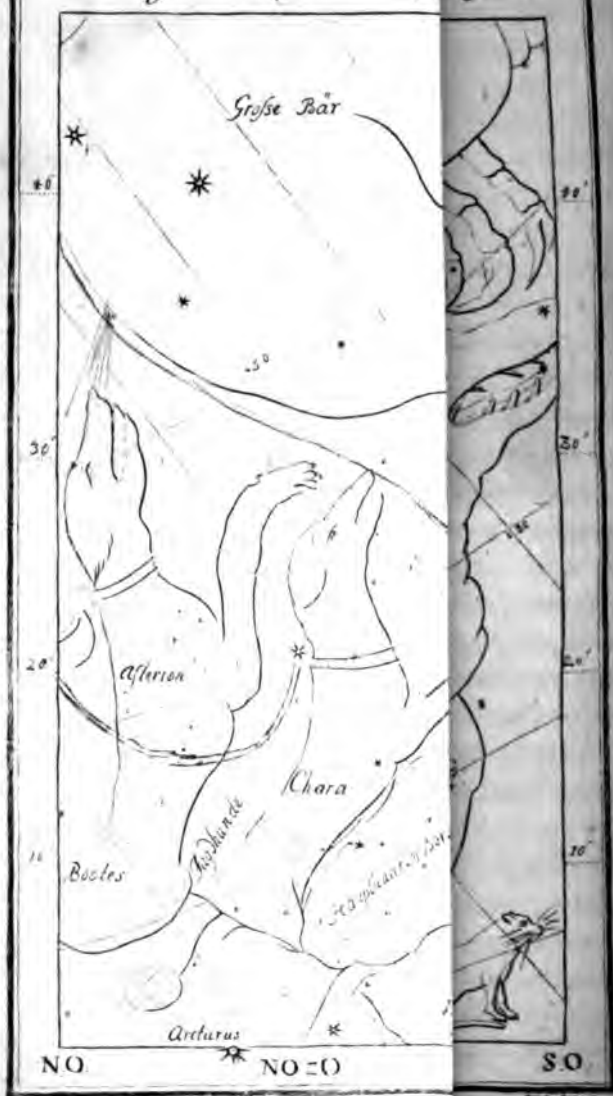
ist etwas südlich vordem, und von hier den östlichen Himmel hinunter bis zum Horizonte gegen Südosten. Ich will erstlich beschreiben:

Die Sternbilder in dem westlichen Theile der Milchstraße.

Sehr hoch am Himmel, vom Zenith nur etwas nach Süden und Südwesten, scheinen in der Milchstraße die Sterne des Perseus mit dem Kopfe der Medusa. Man findet hier leicht zwey helle Sterne zweyter Größe, welche unter einander stehen, wenn man das Gesicht nach Süden wendet. Der oberste ist der glänzende Stern an der Seite des Perseus, und heißt Algenib; der unterste führt den Namen Algol, und steht am Haupte der Medusa \*). Leh-

\*) Im Jahre 1783 entdeckte Herr Goodrick, in England, daß sich Algol in einer periodischen Lichtabwechselung zeigt, die alle 69 Stunden wiederkehrt. In dieser Zwischenzeit nämlich vermindert sich sein Licht 7 Stunden lang, von der zwenten bis zur vierten Größe. Nachher haben mehrere Astronomen diese merkwürdige Erscheinung gleichfalls wahrgenommen, worüber in meinen astronomischen Jahrbüchern für 1786, 1787, 1788 und 1789 das Mehrere zu finden ist. Herr Pfarrer Wurm im Würtembergischen hat besonders die Lichtveränderung dieses Sterns häufig beobachtet, und die neuesten Tafeln zu Berechnung derselben im Jahrbuche 1801 geliefert. Er findet die genaue Periode derselben 2 Tage, 20 Stunden, 48 Minuten und 59 Sekunden. Das kleinste Licht des Algols dauert gegen 13 Minuten. Sobald diese Phase eintritt, wird der Stern plötzlich etwas blässer als zuvor, und sein Licht verliert anfallend an Lebhaftigkeit; die genauere Beobachtung der ganzen Erscheinung erfordert einige Übung, und man muß den Stern, indem er sein Licht wechselt, mehrere Stunden lang ununterbrochen verfolgen.

# Vorstellung einer *Edost.*



**Deneb.** Sentrecht unter demselben sieht man einen der dritten Größe auf der Brust; neben diesem zur Rechten und Linken sind zwey von gleicher Größe an den Flügeln des Schwanz; und ziemlich weit von dem Stern auf der Brust unterwärts sieht nahe am Horizonte noch ein Stern dritter Größe, vorn am Schnabel. Diese machen sammtlich die Figur eines länglichten und ansezt aufrecht stehenden Kreuzes. Unterm Schwanz erscheint die Milchstraße ziemlich breit und in getheilten Streifen. Sie nimmt am Horizonte vom Nordwesten bis Westnordwesten 20 Grad ein, und hier steht in derselben der Fuchs mit der Gans, welcher im Untergange begriffen ist, und nur aus kleinen Sternen sammt wird.

### Die Sternbilder in dem östlichen Theile der Milchstraße.

Vom Scheitelpunkte nur etwas gegen Südosten steht ein Theil vom Sternbilde des Fuhrmanns in der Milchstraße. Hierin fällt sehr hoch am Himmel ein schöner Stern erster Größe, die *Capella* oder Ziege genannt, einem jeden sogleich in die Augen. Dieser helle Stern hat ansezt beynähe seinen höchsten Stand erreicht, und kommt unter allen Sternen erster Größe unserm Scheitelpunkt am nächsten. Er steht am Rücken des Fuhrmanns, welcher als ein knieender Mann, mit Peitsche und Steigbügel in der Hand, vorgestellt wird, der eine alte und zwey junge Ziegen auf dem Rücken trägt. In der ersten steht eigentlich der helle Stern *Capella*, wovon er auch den Namen hat. Er heißt auch bey den Arabern *Alhajoth*. Unter der *Capella* gegen Osten steht ein kenntlicher Stern zweyter Größe an der Schulter, und von diesem letzten unterwärts zur Rechten einer der dritten Größe am Arme des



## 132 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Fuhrmanns, welcher über sich zwey kleine Sterne sehr nahe bey einander stehen hat. Diese, und noch einige kleine, stehen außer der Milchstraße zur Linken. Nahe bey der Capella zur Rechten wird man deutlich drey Sterne vierter Größe, in einem länglichten Dreyecke, in der Milchstraße entdecken, welche zu den beyden kleinern Ziegen gehören. Von der Capella weiter zur Rechten gegen Süden ist am Rande der Milchstraße ein Stern dritter Größe an dem einen Fuße des Fuhrmannes sichtbar; und unter diesem gegen Osten scheint gleichfalls am Rande der Milchstraße ein Stern zweyter Größe am Fuße desselben, welcher zugleich an die Spitze des nördlichen Stierhorns gesetzt wird. Zwischen diesem letzten Stern und dem vorhergehenden sind in der Milchstraße noch viele kleine, die zu diesem Bilde gehören \*).

Unter dem Fuhrmanne geht die Milchstraße etwas durch die Füße der Zwillinge (welches Sternbild nachher vorkommt), und weiter gegen Südosten durch das Gestirn des Einhorns, welches nur aus wenigen kleinen Sternen besteht,

\*) Der Fuhrmann (Anriga) heißt Erichonius. Er soll einen König dieses Namens der Athener abbilden, welcher als der Erfinder vieler nützlichen Künste, und vornehmlich des Fuhrwerks mit Pferden, unter die Sterne versetzt worden. Man giebt ihm deswegen einen Zaum, Steigbügel und Peitsche in die Hand. Von der größern Ziege, die der Fuhrmann trägt, sagt die Fabel, daß es diejenige sey, welche Amalthea geheißen, und den Jupiter in seiner Kindheit mit ihrer Milch ernährt habe, daher sie zur Dankbarkeit von ihm mit zwey Jungen am Himmel gesetzt sey. Doppelmayr oder vielmehr Hevel zählt in diesem Sternbilde einen Stern von der ersten Größe; einen von der zweyten; zwey von der dritten; sechs von der vierten; siebenzehn von der fünften, und dreyzehn Sterne von der sechsten Größe; und also in allem 49 Sterne.

den östlichen Himmel herunter, ohne daß man sonderlich  
 leuchtliche Sterne in derselben antrifft, obgleich zu beyden  
 Seiten die schönsten Gestirne funkeln.

Die Sternbilder, welche am westlichen Himmel zu-  
 nächst bey der Milchstraße gegen Süden oder linker  
 Hand derselben stehen.

Gerade im Westen, noch ziemlich über dem Horizonte  
 abhaben, zieren die Sterne des geflügelten Pegasus  
 oder des Pegasus, die Abendsseite des Himmels. Man  
 wird die vier hellen Sterne zweyter Größe, welche dies Ge-  
 stirn kenntlich machen, sehr leicht in einem ziemlich großen  
 Vierecke, das anseht auf den Ecken steht, antreffen. Der  
 oberste davon gehört eigentlich zum Kopfe der Andromeda,  
 wird aber auch zum Pegasus gerechnet. Der zur Rechten  
 unterwärts führt den Namen Scheat, und steht am Fuße.  
 Der diesem gerade gegenüber zur Linken heißt Algenib, und  
 befindet sich am äußersten Ende des Flügels; und der unterste  
 ist Markab, an der Ecke dieses Flügels des Pegasus. Un-  
 ter diesem lehtern gegen die rechte Hand bis zum Horizonte,  
 recht im Westen, sind Sterne am Hals und Kopfe des Pega-  
 sus kenntlich. Dem Horizonte schon ziemlich nahe steht unter-  
 andern ein Stern zweyter Größe, mit Namen Enif, am  
 Munde des Pegasus. Neben Scheat zur Rechten ist ein  
 Stern dritter Größe am Fuße, der einen kleinern nahe unter  
 sich hat. Gerade unter Scheat stehen auch noch zwey  
 Sterne vierter Größe nahe unter einander. Dies Gestirn ist  
 nur mit dem Vordertheil am Himmel, und steht anseht in  
 verkehrter Stellung. Im Westen zum Norden geht das  
 kleine Pferd (von dem weiter nichts als der Kopf abgebil-



## 134 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

det wird), und rechter Hand neben demselben im Westnordwesten, zunächst an der Milchstraße, der Delphin unter. Die fünf kenntlichen Sterne des letztern schimmern noch durch die Dünste des Horizontes.

Bei Markab und Algenib im Pegasus zur Linken unterhalb steht der südliche Fisch im Thierkreise, welcher wegen seiner kleinen Sterne sich nicht besonders kenntbar macht. Unterm Pegasus gehen von Westen nach Südwesten zum Westen die Sterne des Wassermanns unter. Im Westen zum Süden stehen noch die kenntlichen Sterne an der Schulter und der Hand desselben nahe am Horizonte. Zwischen dem Pegasus und Perseus glänzen im Westen zum Süden die Sterne der Andromeda. In diesem Bilde befinden sich drey schöne Sterne zweyter Größe, welche in einer Linie, deren Richtung anzeigt etwas gegen die rechte Hand unterwärts gehet, fast gleich weit in ziemlichem Abstände von einander stehen. Sie fallen sehr deutlich in die Augen. Der unterste ist der Stern am Kopfe der Andromeda, welcher auch zu dem Viereck im Pegasus gehört. Der zweyte aufwärts, heißt Mirach, und steht am Gürtel; und der dritte, weiter herauf hoch am Himmel, Alamak, am Fuße der Andromeda. Etwas über dem Stern am Kopfe zur Linken befindet sich ein Stern dritter Größe an der Schulter, welcher auf jeder Seite einen der vierten Größe bey sich hat \*), und zur Rechten über dem Stern am Kopfe stehen drey Sterne vierter Größe an einem Arme nahe bey einander. Neben Mirach zur rechten sieht man einen Stern dritter Größe,

\*) Flamsteed und Bayer bilden die Andromeda ab, als wenn sie das Gesicht; Hevel und nach ihm Doppelmayr aber von Rücken uns zuwendete, daher stehen nach dem erstern diese Sterne zum Theil an der Brust derselben.



welches der mittelfte im Gürtel ist; und neben diesem zur Rechten steht ein merkwürdiger neblichter Fleck im Gürtel der Andromeda, welcher mit bloßen Augen, als eine kleine blasser Wolke zu erkennen ist. Im Westen zum Norden, und also von den erwähnten Sternen der Andromeda in einer ziemlichen Entfernung zur Rechten stehen unter andern drei Sterne vierter und einer von der fünften Größe an der einen ausgestreckten Hand derselben nahe zusammen. Noch ist baselbst unterhalb der vorigen ein Stern vierter Größe an der Kette, womit die Andromeda als, angeschlossen vorgestellt wird, kenntlich. Es folgt aus dieser Beschreibung die jetzige verkehrte Stellung dieses Bildes \*).

Unter Mirach zur Linken befindet sich der nördliche Fisch im Thierkreise, welcher auch nur aus kleinen Sternen besteht. Südwärts zwischen diesem und dem vorher angezeigten Fische stehen die kleinen Sterne an dem Bande, womit die Fische vereinigt werden; es sind darunter einige von der vierten, und einer von der dritten Größe.

Etwas oberhalb Deneb, am Schwanz des Schwans, steht zunächst südlich an der Milchstraße die Eidechse, ein kleines Gestirn, worin die vornehmsten Sterne nur von der vierten Größe sind.

### Die Sternbilder im Südwesten.

Von Südwesten bis fast an den Meridian, nicht allzuhoch am Himmel, steht das große Sternbild, der Wallfisch, oder

\*) Die zuletzt erwähnten Sterne an der Hand und Kette der Andromeda, machen die vornehmsten in dem Sternbilde aus, welches ich zum Andenken Friedrichs an den Himmel gesetzt. Es ist auf den dem May, und Julius-Monat beigesügten Sternkarten vorgestellt.

136 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

das Meer = Ungeheuer, mit vielen Sternen. Niedrig, recht im Südwesten, scheint ein Stern zweyter Größe am Schwanze des Wallfisches. Er heißt Deneb = Raitos. Von diesem zur Rechten, etwas aufwärts, findet man noch einen dritter Größe. Weiter aufwärts zur Linken stehen vier Sterne dritter Größe in einem länglichen und ungleichseitigen Viereck am Bauche des Wallfisches, wovon der eine Vaten = Raitos heißt. Von diesem Vierecke, weiter aufwärts zur Linken, recht im Südsüdwesten, läßt sich östlich neben zwey daselbst schräge unter einander stehenden Sternen dritter Größe, am Kopfe des Wallfisches, ein Stern zweyter Größe sehen. Dieser führet den Namen Menkar; er hat ein röthliches Licht, und steht am Rachen des Wallfisches, auch zeigt sich ein kleiner Stern sechster Größe sehr nahe über ihm. Unter Menkar, ziemlich niederwärts, ist ein geschobenes Viereck von vier Sternen, wovon die beiden zur Linken Sterne dritter, zur Rechten aber vierter Größe sind. Diese stehen vorne an der Brust des Wallfisches. Eine Linie vom Menkar durch den untersten von den beyden vorhin angezeigten Sternen dritter Größe am Kopfe gezogen, zeigt westwärts in gleichem Abstände verlängert die Stelle an, wo der wandelbare oder in seiner Größe veränderliche Stern am Halse des Wallfisches, Mira genannt, steht, wovon im Monat December ein mehreres vorkommt.

Von den Sternen am Kopfe des Wallfisches zur Rechten zeigt sich ein Stern dritter Größe, am Knoten des Bandes, womit die beyden Fische im Thierkreise zusammengebunden sind.

Zunächst über dem Kopfe des Wallfisches, etwas zur Rechten, steht der Widder im Thierkreise. Man findet sehr leicht hieselbst gerade vom Südwesten herauf, zwey kenntliche



Stimme fast gerade unter einander am Kopfe des Widder. Der oberste ist der hellste, ein Stern zweyter Größe; er steht am an der Stirn. Ich werde ihn allemal den hellen Stern im Widder nennen. Der untere ist ein Stern dritter Größe im Horne. Dieser hat nahe unter sich zur Linken einen der vierten Größe, welcher den Namen Mesarthim führt, und durch gute Fernröhre doppelt erscheint. Von diesen Sternen gegen Osten stehen die übrigen kleinern Sterne dieses Bildes.

Zwischen dem hellen Stern im Widder, und Alamaß, am Fuße der Andromeda, ist der nordliche Triangel mit drey Sternen vierter Größe in Figur eines länglichten Dreiecks sehr deutlich zu sehen. Er steht anseht gerade auf der untersten Spitze, und hat den kleinen Triangel, von drey Sternen fünfter Größe zusammengesetzt, zur Linken neben sich. Gerade neben den Triangeln zur Linken macht sich die Fliege, ein kleines Gestirn, durch einen Stern dritter, und zwey der vierten Größe kenntlich.

#### Die Gestirne im Süden, oder im Meridian.

Nahel südlich unter der Milchstraße, und also hoch am Himmel, zeigt sich das schöne Sternbild des Stiers im Thierkreise. Hier fallen sogleich, recht im Mittagscircul, die Plejaden, oder das Vielen bekannte Siebengestirn, als ein Häuflein kleiner, aber doch heller, Sterne in die Augen. Der kenntlichste unter ihnen ist ein Stern dritter Größe; er heißt Alcyone, und hat die kleinern um sich, weswegen vermuthlich das Siebengestirn auch die Glückhenne (*Gallina*) heißt \*). Diese Plejaden stehen am

\*) Das Siebengestirn hat seinen Namen besonders von den sieben vornehmsten Sternen, welche die Alten darin fanden, und es ist



## 138 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

**Knoten des Stieres.** Schräge unter dem Siebengestirne zur Linken funkt Aldebaran (auch *Palilicium* genannt), ein Stern erster Größe, mit einem röthlichen Lichte, er stellt das südliche Auge des Stieres vor. Mit diesem schönen Sterne machen vier Sterne dritter Größe zur Rechten die Figur eines lateinischen V in liegender ( $\succ$ ) Stellung. Diese stehen vorn am Kopfe des Stieres, und werden mit dem Aldebaran die *Hyaden*, oder *Regensterne* genannt \*). Vom Siebengestirne gerade zur Linken nach Osten, über die *Hyaden* weg, stehen fast im Südosten, am westlichen Rande der Milchstraße, zwey ziemlich helle Sterne unter einander. Der nördliche ist ein Stern zweyter Größe, vorn an der nördlichen; der südliche aber ein Stern dritter Größe, an der Spitze des südlichen Horns. Vom Siebengestirn unterwärts zur Rechten erblickt man zwey kleine Sterne vierter Größe nahe unter einander am Schenkel, und nahe unter dem Aldebaran und den *Hyaden* sind unterschiedliche Sterne fünfter und geringerer Größe an den Vorderfüßen des Stieres sichtbar. Unter den *Hyaden* zur Rechten stehen Sterne vierter Größe an der Brust; zwischen Aldebaran und den zwey Sternen an den Hörnern andere vorn am Kopf und nordwärts über den *Hyaden*, einige oben am Halse des Stieres. Man kann aus dieser Beschreibung die Stellung des Stieres, und daß er

schon eine Anzeige eines scharfen Gesichts, wenn man diese unterscheiden kann; allein bereits durch ein mittelmäßiges Fernglas sieht man darin eine viel größere Anzahl. Ich habe durch ein Fernrohr von 5 Fuß im Siebengestirn an 40 Sterne sehr deutlich zählen können. Ein Mehreres von diesem merkwürdigen Sternhaufen kommt in der Folge vor.

\*) Es werden die *Hyaden* in einem der folgenden Monate näher beschrieben.

mit dem Vorbertheil am Himmel abgebildet wird, leicht annehmen \*).

Unter dem Stiere scheinen unterschiedliche kenntliche Stern dritter Größe im Eridanus. Sie nehmen am südlichen Himmel den ganzen Raum vom Stiere bis zum Horizont ein. Von dem hellen Sterne Rigel, am Fuße des Orions, krümmt sich der Fluß bis zum Wallfische, welches ungeheuer, als über denselben springend, vorgestellt wird. Der Fluß wendet sich hierauf unter dem Wallfische wieder nach Osten, und geht unter unsern mittägigen Horizont. Gerade bei den vier Sternen an der Brust des Wallfisches, gegen Osten oder zur Linken, findet man fünf Sterne dritter und einen von der zweyten Größe neben einander, welche die hellsten Sterne im Eridanflusse sind. Von diesen Sternen weiter gegen Osten bis zum Orion sind darin einige Sterne vierter Größe, und nahe über Rigel ist ein Stern dritter Größe sichtbar. Unterhalb des Sterns zweyter Größe im Flusse

\*) Die griechische Fabel macht aus dem Stiere (Taurus) denjenigen, worin sich Jupiter verwandelt haben soll, als er die Europa, eine Tochter des Phönizischen Königs Agenor, entführte. Man erklärt diese Erzählung also: daß das Schiff, auf welchem die Kaufleute von Creta die Europa für ihren König, Asterius, mit List entführten, Taurus geheißen habe. Einige Dichter machen aus dem Stiere die Kuh, worin Isis, eine bekannte Aegyptische Königin, von der Juno verwandelt worden, und deuten diese Fabel also: daß, da die Isis die Aegypter den Ackerbau gelehrt, dieselbe aus Erkenntlichkeit von diesem Volke unter der Gestalt einer Kuh, als ein Sinnbild des Ackerbaues, sey vergöttert worden. Hevel zählt in dem Sternbilde des Stiers 51 Sterne, nämlich: einen von der ersten, einen von der zweyten, sechs von der dritten, sieben von der vierten, neunzehn von der fünften, und siebenzehn von der sechsten Größe.



140 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

sind niedrig am mittägigen Himmel die Sterne in der Fortsetzung des Flusses, so viel davon über unsern Gesichtskreis kommen, zu sehen \*). Zwischen dem Sterne zweyter Größe im Flusse, und dem Stiere, steht die Georgsharfe \*\*) mit einigen kenntlichen Sternen, und gerade westwärts vom Rigel und dem Haasen steht zwischen den Krümmungen des Flusses der Brandenburgische Scepter, und ist an einigen gerade unter einander stehenden Sternen vierter Größe kenntlich.

Die Sternbilder am östlichen Himmel, von der Milchstraße gegen Süden, oder rechter Hand bey derselben.

Die ganze Morgenseite des Himmels, und insbesondere diese Gegend, ist mit den schäufsten Sternen geziert. Niedrig

\*) Der Eridanus soll nach einigen der heutige Po: Fluß in Italien seyn. Nach den Fabeln der Dichter ist derselbe zum Andenken des im Alterthume berühmten Phaeton, eines Sohnes der Sonne oder des Apolls, unter die Sterne versetzt worden; denn da dieser, nach der alten Sage, den Sonnenwagen seines Vaters nicht zu regieren wußte, und denselben der Erde so nahe brachte, daß er alles in Brand steckte, wurde er zur Strafe durch die Blitze des Jupiters in diesen Fluß gestürzt. Der Eridanus soll, nach andern, den Nilstrom vorstellen. Denn einige behaupten, daß die Egypter, um das Andenken des bey ihnen, wegen seiner fruchtbaren jährlichen Ergießung, in großer Achtung stehenden Nils zu verewigen, ihn unter die Sterne versetzt haben. Man zählt im ganzen Eridanussusse einen Stern von der ersten Größe, 8 von der dritten, 29 von der vierten, 8 von der fünften, und 2 von der sechsten Größe; in allen 48 Sterne; wovon uns aber der Stern erster Größe, welcher den Namen Achernar führt, und viele von den übrigen kleinern, niemals zu Gesicht kommen.

\*\*) Von Hrn. Zell, dem jetzt regierenden Könige von England zu Ehren, eingeführt.



am Himmel, recht im Südosten, funkelt Sirius, der hellste unter allen Fixsternen, mit einem vorzüglich schönen Lichte. Er steht am Maule des im Aufgange begriffenen großen Hundes, und heißt auch deswegen der Hundstern. Neben dem Sirius zur Rechten steht ein Stern zweyter Größe am Vorderfuße des Hundes, und unter dem Sirius gehen die übrigen Sterne dieses Bildes auf.

Vom Sirius zur Rechten, aufwärts gegen Südost, glänzt Orion, das schönste Sternbild am ganzen Himmel, mit vielen großen und kleinen Sternen. Dies vortrefliche Gestirn macht sich bey dem ersten Blicke in diese Gegend vornehmlich an drey schönen Sternen zweyter Größe kenntlich, welche in einer Linie nahe bey einander in einer schrägen Richtung gegen die rechte Hand aufwärts stehen. Sie machen den Gürtel des Orions aus, und sind auch unter dem Namen des Jacobsstabes bekannt. Ueber ihnen, etwas zur Linken, scheinen zwey helle Sterne nicht weit von einander. Der zur Linken ist von der ersten Größe; er funkelt mit einem rühlichen Lichte an der östlichen Schulter; der andere zur Rechten, welcher auch gerade über dem westlichsten von den dreyen im Gürtel herauf steht, ist von der zweyten Größe, und steht an der westlichen Schulter. Jener wird von den Arabern Betelgeuze, und dieser Bellatrix genannt. Zwischen dem letztern und dem Aldebaran machen verschiedene Sterne vierter und fünfter Größe, wovon einige unter einander stehen, das Schild des Orions aus. Unter dem Gürtel zur Rechten funkelt noch Rigel, ein schöner Stern erster Größe am westlichen Fuße; von diesem zur Linken, etwas unterwärts, einer der dritten Größe am östlichen Fuße. Zwischen diesen beyden, und den dreyen im Gürtel, zeigen sich die Sterne am Schwerde. Hier steht vornehmlich der durch

## 142 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Zernröhre vielfach erscheinende Stern (K nach Doppelmayr, s nach Flamsteed) oder der mittlere im Schwerdte, welcher um sich einen Nebelfleck hat, der unter allen, die am Himmel erscheinen, der merkwürdigste ist. Zwischen den beiden Sternen an den Schultern aufwärts sind drey kleine, nahe zusammenstehende, am Kopfe des Drions sichtbar. Zunächst östlich bey dem Sterne Beteigeweze geht die Milchstraße durch den einen Arm und die Keule des Drions. Zwischen diesen vornehmsten Sternen findet man noch mit bloßen Augen viele kleine in diesem schönen Gestirne. Er wird als ein Held des Alterthums, welcher in der östlichen Hand eine Keule, und in der westlichen einen Schild oder eine Umhangshaut hält, abgebildet.

Zunächst unter dem Drion steht der Gaase. Dieses Sternbild ist vornehmlich an zwey Sternen dritter Größe, die schräge unter einander stehen, ingleichen an verschiedenen von der vierten Größe zu erkennen. Im Südöstern geht die Taube am Horizonte auf, davon aber, wegen ihres niedrigen Standes, noch keine Sterne zu Gesicht kommen.

Die Sternbilder am östlichen Himmel linker Hand bey der Milchstraße.

Im Ostöstern, schon ziemlich über dem Horizont zu haben, glänzt ein schöner Stern erster Größe im kleinen Hunde, welcher Procyon genannt wird. Man erkennt diesen Stern sogleich daran, daß nahe über demselben ein Stern dritter Größe am Halse des kleinen Hundes steht.

Zwischen dem kleinen und großen Hunde nimmt das Einhorn (Monoceros) einen großen Raum am Himmel ein. Das Vordertheil dieses Pferdes steht in der Milchstraße, und unterscheiden sich aber darin nur einige Sterne vierter Größe.

Ueber dem Procyon scheint das schöne Sternbild der Zwillinge im Thierkreise. Man findet vornehmlich zwey helle Sterne zweyter Größe gerade über einander. Der obere steht am Kopfe des Castors, und der untere am Kopfe des Pollux. Mit diesen beyden steht noch zur Rechten ein Stern zweyter Größe in einem langen Dreiecke am Fuße des Pollux. Ueber diesem lehten stehen Sterne dritter und vierter Größe an den Füßen der Zwillinge, und zwischen dem Sterne zweyter Größe am Fuße, und Castor und Pollux, noch verschiedene von gleicher Größe, welche dieses Gestirn kenntlich machen.

Unter den Zwillingen befindet sich gerade im Osten der Krebs im Thierkreise. Dieses Gestirn enthält nur einige kenntliche Sterne; aber die Präsepe oder Krippe ist ein merkwürdiger Haufen sehr kleiner Sterne im Krebs. Man wird ihn unter Castor und Pollux, etwas zur Linken, als eine kleine blasse Wolke mit bloßen Augen leicht bemerken.

Weiter unterwärts am Horizonte im Ostnordosten geht der Löwe im Thierkreise mit hellen Sternen auf. Niedrig im Osten zum Norden kommt vornehmlich ein heller Stern erster Größe zum Vorschein, welcher Regulus oder das Herz des Löwen genannt wird.

Zwischen diesem aufgehenden Löwen und dem großen Bären stehen die Sterne des Kleinen Löwen.

Vom Regulus zur Rechten gehen im Osten zum Süden die Sterne am Kopfe der großen Wasserschlange auf.

#### Die Sternbilder gegen Norden.

Weil diese Gestirne für unsere Gegenden niemals untergehen, sondern zu aller Zeit sich am nördlichen Himmel zeigen, so werde ich dieselben anzeigt nur kurzlich beschreiben;



144 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

wie denn auch schon oben einige derselben, die in der Milchstraße stehen, als: der Fuhrmann, Perseus, die Cassiopeja u. vorgekommen sind.

Niedrig am Himmel, im Nordwesten zum Norden, setzt ein Stern von der ersten Größe mit einem schönen Glanze. Er steht im Sternbilde der Leyer, welche ein Oxyer hält, und führt den Namen Wega; er wird auch oft nur der helle Stern in der Leyer genannt.

Neben diesem hellglänzenden Sterne zur Rechten, fast im Norden, findet man viele Sterne dritter und geringerer Größen, die zum nördlichen Theile des Herkules gehören, welcher bey uns nicht untergeht, da der südliche Theil dieses Sternbildes schon unter dem mittlernächelichen Horizonte steht.

Im Nordosten zum Norden fallen sieben helle Sterne zweyter Größe einem jeden sogleich in die Augen. Diese sind unter der Benennung des großen Wagens vielen bekannt. Sie machen das Hintertheil vom Sternbilde des großen Bären aus. Viere davon stehen in einem länglichten Vierecke aufwärts, und sollen die Räder, und die drey übrigen unter denselben zur Linken, in einer bogenähnlichen Stellung, die Deichsel dieses Wagens abbilden; auch stellen diese letztern den Schwanz des großen Bären vor. Von dem Vierecke im großen Bären aufwärts zeigen sich viele Sterne am Kopfe, und neben dem Vierecke, zur Rechten, viele kenntliche Sterne in den übrigen Theilen dieses Gestirns.

Um den merkwürdigen Polarstern kennen zu lernen, ziehe man in Gedanken eine Linie durch die beyden obersten Sterne im Vierecke des großen Bären, gegen die linke Hand aufwärts; der erste Stern, den diese Linie trifft, wird der gesuchte seyn. Er befindet sich im kleinen Bärenge-  
stirn,

stern, welches sich gerade unter demselben vornehmlich durch zwey nahe bey einander stehende Sterne, wovon der eine von der zweyten, und der andere von der dritten GröÙe ist, kenntlich macht. Ueber diesen zur Linken sind zwey kleinere Sterne in gleicher Stellung, und von diesen letztern aufwärts bis zum Polarsterne stehen noch zwey vierter und dritter GröÙe über einander, welche mit demselben die sieben vornehmsten Sterne des kleinen Bären ausmachen, die, ihrer ähnlichen Stellung wegen, mit den vorigen sieben im großen Bären, der kleine Wagen genannt werden. Der Polarstern ist eigentlich der äußerste am Schwanze des kleinen Bären, dessen Kopf anzeigt gegen den Horizont gekehrt ist.

Zwischen dem Polarsterne und der Cassiopeja steht erstlich das Rennthier von le Monnier, und dann Messier oder der Erndtehüter, von la Lande an den Himmel gesetzt, mit Sternen von geringer GröÙe, die sonst zur Cassiopeja und dem Cepheus gehörten.

Von dem Polarsterne zur Linken bis an die Milchstraße, zwischen der Cassiopeja und dem Schwane, steht das Sternbild des Cepheus. Es unterscheiden sich darin besonders drey Sterne dritter GröÙe, welche fast gleich weit von einander in einem Bogen stehen, dessen innere Öffnung gegen die Cassiopeja gerichtet ist.

Die vielen Sterne, welche sich zwischen der Leyer und dem Polarsterne zeigen, machen einen Theil vom nördlichen Drachen aus; und besonders ist der Kopf desselben, von der Leyer aufwärts zur Rechten, an zwey Sternen von der dritten GröÙe zu erkennen. Von den beyden kenntlichen Sternen im kleinen Bären, zur Rechten unterwärts, scheint der hellste im Drachen, er ist aber kaum von der zweyten GröÙe; und zwischen dem kleinen und großen Bären krümmt sich der

146 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Schwanz des Drachen mit einigen Sternen aufwärts. Zwischen dem Polarstern und der Capella, und also sehr hoch am Himmel, steht der Giraffe (Camelopardalus). Es kommen viele kleine Sterne in diesem Bilde vor; ihre eigentliche Stellung aber läßt sich nicht leicht beschreiben.

Im Norden zum Osten, niedrig am Horizonte, sieht man noch zwey Sterne dritter Größe von dem größtentheils untergegangenen Gestirne des Bootes, welche bey uns niemals untergehen.

Zwischen diesem Sterne und dem Drachen steht der Mauerquadrant.

Unter dem Schwanze des großen Bären, zur Rechten, scheint ein Stern zweyter Größe in den Jagdhunden, und im Nordosten geht das Haupthaar der Berenice auf.

\* \* \*

Allgemeine kurze Anweisung zur Kenntniß der vornehmsten, in dem jetzigen Stande des Himmels sichtbaren Sterne.

Wenn man sich eine Linie \*) durch die drey Sterne im Gürtel des Orion gezogen vorstellt, so wird solche aufwärts nach Westen verlängert, das Siebengestirn, unterwärts nach Osten aber den Sirius anzeigen. Eine Linie von dem hellen Stern Beteiguze an der östlichen Schulter des Orion nach dem Sterne Pollux gezogen, wird mittlerweile den Stern zweyter Größe am Fuße des Pollux

\*) Dergleichen Linien sind eigentlich Bogen an der scheinbaren innern Kugelfläche des Himmels, die größten Circuln zugehören, in deren Ebene sich unser Auge befindet, und man kann auch die von einem Sterne zum andern gezogene gerade Linie als die Sehne des zwischen beyden liegenden Bogens ansehen.

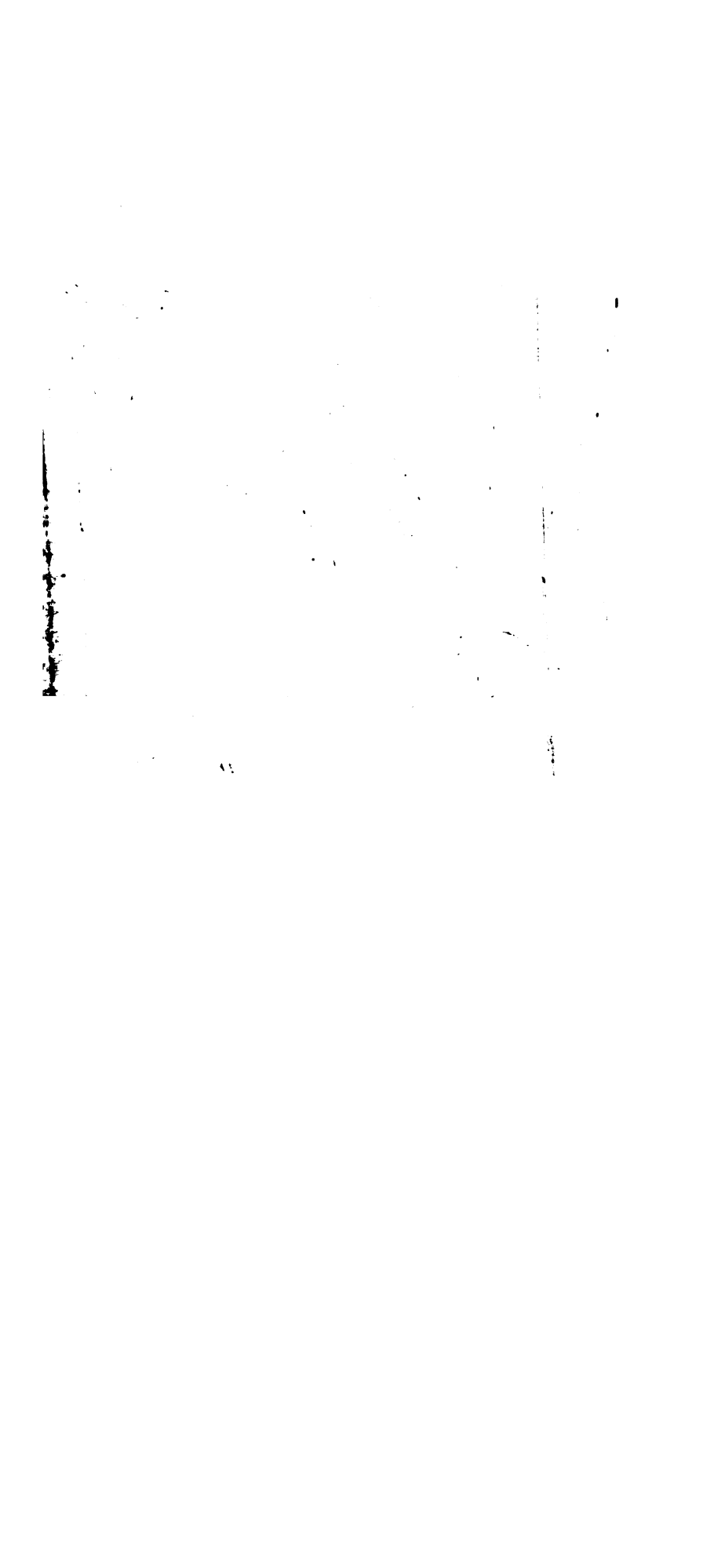


nen. Eine Linie durch Castor und Pollux unterwärts gezogen, geht dem Sternhaufen im Krebs, die Krippe, nur etwas zur rechten vorbei. Die drey schönen Sterne erster Größe: Sirius, Procyon und Beteigeweze stehen sehr merkwürdig in einem fast völlig gleichseitigen Dreyeck, davon jede Seite etwa 26 Grad groß ist. Der letztere nimmt ansezt die oberste Spitze ein. Beteigeweze steht auf einer durch die beyden Sterne an den Hörnerspitzen des Stiers nach Süden gezogenen Linie. Die Linie vom Procyon durch die drey hellen Sterne am Gürtel des Drions geht nach Westen bis zum Wallfische verlängert durch die kenntlichsten Sterne des Eridan-Flusses. Eine Linie von der Capella durch das Siebengestirn, wird verlängert Menkar am Rachen des Wallfisches anzeigen. Eine Linie von den Syaden durch Menkar zeigt gegen Westen verlängert, Deneb-Kaitos am Schwanz des Wallfisches an. Auf dem Wege vom Aldebaran durch das Siebengestirn kommt man auf den nördlichen Triangel. Eine Linie vom Siebengestirn nach der Cassiopeja geht inzwischen mitten durch den Perseus. Ungefähr in der Richtung vom Algenib an der Seite des Perseus nach dem hellen Stern am Kopfe des Widder steht Algol am Haupte der Medusa. Dieser letzte Stern macht mit Algenib im Perseus und Mamar ein fast rechtwinklichtes Dreyeck. Eine Linie von Menkar durch den untersten von zwey ihm westlich nahe stehenden Sternen dritter Größe am Kopfe des Wallfisches gezogen, trifft um eben so weit verlängert den wandelbaren Stern im Wallfisch, und kommt weiter fortgesetzt erst auf Baten-Kaitos am Bauch, und dann auf Deneb-Kaitos. Die vier Sterne zweyter Größe: Algenib, Markab, Scheat im Pegasus, und der Stern am Kopfe der Andromeda,

148 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

formiren ein ziemlich regelmäßiges Viereck. Eine Linie durch die beyden obersten Sterne im Viereck des großen Bären gegen die linke Hand aufwärts gezogen, wird den Polarstern berühren. Die Linie vom Polarstern nach Algenib im Pegasus geht inzwischen durch die Cassiopeja, und berührt beynabe den Stern Schedir. Eine Linie von der Cassiopeja durch den Stern an der Seite des Perseus, geht verlängert durch den Nebelfleck am Gürtel der Andromeda. Die Linie vom Algenib im Pegasus durch Scheat wird, weiter fortgesetzt, ungefähr Deneb im Schwan anzeigen.

Die diesem Monate beygefügte Sternkarte stellt die Hälfte der östlichen Seite des Himmels oder die Gegend vom Meridian nach Osten vor, gerade für die Zeit, da der im Januar angenommene Stand des Himmels sich einstellt, welches geschieht, wenn das Siebengestirn oder der  $53\frac{1}{2}$  Grad des Aequators im Meridian und der  $143\frac{1}{2}$  Grad im Ostpunkt am Horizonte steht. Diese Karte zeigt vornehmlich die Lage der schönen Sternbilder: Orion, Zwillinge, Kleine und große Hund am Morgenhimmel. (Die Zwillinge erscheinen aber, weil sie nach der Seite der Karte hinaus stehen, sehr vergrößert, welches wohl zu merken ist.) Der große Hund ist noch nicht völlig aufgegangen, der Saase, der Eridanus, das Einhorn, der Stier, (das Siebengestirn fällt außerhalb der Karte, weil es im Meridian bey uns 61 Grad hoch steht), der Krebs, kommen entweder ganz oder nur zum Theil vor. Der Kopf der Hydra geht auf. Die Milchstraße streift mitten durch die Karte herunter, und von der Ecliptik zeigt sich auch ein Theil. Alles übrige lehrt mit Anwendung der oben gegebenen allgemeinen Erklärung dieser Zeichnungsart, der Augenschein.





Vorstellung einer *Cost.*



Wolff sc.

## Monat Februar.

Nunmehr steigt die Sonne wieder aus den niedrigen südlichen Gegenden in unserm Meridian höher herauf, und das Zunehmen der kurzen Tage wird immer merklicher. Unterdessen verläßt dieselbe noch früh am Abend unsern westlichen Gesichtskreis. Ungefähr zwey Stunden nach ihrem Untergange hört die Abenddämmerung völlig auf, und etwa um 8 Uhr wird sich der prachtvollte Schauplay des gestirnten Himmels, bey heiterer Luft, in seiner ganzen Schönheit den Augen seiner Bewunderer darstellen.

Die schönsten Sternbilder, welche nur in den Winter Nächten am Himmel glänzen, kommen nunmehr nach und nach in den Abendstunden über unserm Horizonte zum Vorschein, und da ich der Bequemlichkeit wegen den Stand der Gestirne für die Abendzeit vorstelle, so können die Liebhaber im Februar- und Märzmonat die Beschreibung der angemessenen Aussichten des gestirnten Himmels erwarten.

Die folgende Tafel zeigt, um welche Zeit sich die Leser zu den Beobachtungen der Gestirne einzufinden müssen, um den Stand derselben mit der folgenden Beschreibung übereinstimmend zu finden.

Den 1sten Februar um 8 Uhr 58 Min. Abends.

— 4	—	8 — 46	—	—
— 7	—	8 — 34	—	—
— 10	—	8 — 22	—	—
— 13	—	8 — 10	—	—
— 16	—	7 — 59	—	—
— 19	—	7 — 47	—	—

## 150 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Den 22sten Februar um 7 Uhr 36 Min. Abends.

— 25	—	7 — 24	—	—
— 28	—	7 — 13	—	—

Ich mache wieder den Anfang mit der

### Betrachtung der Milchstraße.

Es wird immer vortheilhaft seyn, bey Betrachtung des Sternengewölbes zuerst die Milchstraße aufzusuchen; denn weil sie unmittelbar in die Augen fällt, so läßt sich nach derselben die Lage der vornehmsten Sternbilder sehr gut bestimmen.

Die Milchstraße (Via lactea), Jacobsstraße \*), umzieht, in Gestalt eines weißlichen Streifes oder Lichtgürtels, von ungleicher Breite, das Sternengewölbe, und geht anjelt von Südost bis Nordwesten. Sie steht im Meridian einige 60 Grad hoch, und streift dem Scheitelpunkte westwärts vorbey.

### Die Sternbilder in dem westlichen Theile der Milchstraße.

Sehr hoch am Himmel, nicht weit vom Scheitelpunkte gegen Südwesten zum Westen, scheint der helle Stern erster

\*) Die alten Dichter haben von der Milchstraße verschiedene Fabeln ausgedacht. Sie soll unter andern der Weg zum Pallaste des Jupiters seyn. Ihren Ursprung wollen einige von dem Brande herleiten, welchen Phaeton bey seiner unglücklich ausgefallenen Unternehmung anrichtete. Nach andern soll sie von der Milch der Göttin Juno entstanden seyn, die dem Herkules aus dem Munde floß, als er von derselben gesäugert wurde. Den Namen Jacobsstraße (der Weg zum heiligen Jacob) haben erst in neuern Zeiten die Mönche in Spanien, zu Unterstützung ihres Aberglaubens, eingeführt.



Größe im Fuhrmanne, Capella oder Alhazoth genannt \*). Dieser schöne Stern steht in der Ziege auf dem Rücken des Fuhrmannes. Ueber demselben zur Linken zeigt sich der Stern zweyter Größe an der Schulter des Fuhrmannes, welcher einen kleinen nahe zur Rechten bey sich hat. Unter dem Sterne zweyter Größe gegen Süden steht einer der dritten Größe am Arme des Fuhrmannes, bey welchem nahe zur Rechten drey Sterne fünfter Größe ein kleines länglichtes Dreieck bilden. Nahe unter der Capella gegen Südwesten sind drey Sterne vierter Größe in einem kleinen länglichten Triangel deutlich zu sehen, welche zu den Ziegen gehören, die der Fuhrmann trägt. Südlich oder zur Linken unter diesem Triangel steht ein Stern dritter Größe am Fuße. Von diesem letztern zur Linken scheint der Stern zweyter Größe am nördlichen Horne des Stieres, welcher auch zum Fuhrmanne gerechnet wird. Die Milchstraße geht durch den südlichen Theil des Fuhrmannes, wo diese letzten Sterne stehen, zwischen welchen und der Capella noch unterschiedliche kleine Sterne vierter und fünfter Größe in diesem Sternbilde bemerkt werden.

Unter dem Fuhrmanne, zur Rechten im Westen, folgt in der Milchstraße der Perseus. Man wird hier sehr leicht die beyden hellen Sterne zweyter Größe in diesem Gestirn unterscheiden, welche schräge unter einander stehen. Der oberste zur Rechten, mitten in der hieselbst sehr hellen Milchstraße, ist der Stern Algenib \*\*) von der zweyten Größe

\*) Es ist schon oben angezeigt, daß die Capella unter allen Sternen erster Größe unserm Scheitelpunkt am nächsten komme. Sie bleibt im Meridian zu Berlin nur 7 Grad vom Scheitelpunkte südwärts entfernt, und steht demnach daselbst 83 Grad hoch.

\*\*) Es ist dieser Stern mit einem andern gleiches Namens im Pegasus nicht zu verwechseln.

## 152 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

an der Seite des Perseus; und der unterste zur Linken außer der Milchstraße, der wandelbare Stern, Algol, am Haupte der Medusa. Unterwärts dieses letztern stehen drey kleine Sterne in einer rautenförmigen Figur. Zur Rechten und Linken neben Algenib findet man einen Stern dritter Größe, welche mit demselben auf einem Bogen stehen. Der zur Rechten gehört an die Schulter, und der zur Linken an den Gürtel des Perseus. Zur Linken, weiterhin gegen das Siebengestirn, stehen noch zwey Sterne dritter Größe an den Füßen des Perseus, in einiger Entfernung von einander.

Vom Perseus unterwärts zur Rechten, im Nordwesten, scheint in der Milchstraße die Cassiopeja, welche sich vornehmlich an fünf Sternen dritter Größe, die nicht weit von einander stehen, kenntlich macht. Der unterste von allen zur Linken ist Schedir, auf der Brust. Die übrigen stehen aufwärts, und machen den übrigen Theil dieses Bildes aus, welches als ein sitzendes Frauenzimmer vorgestellt wird, und anzeigt eine umgekehrte Stellung am Himmel hat.

Von der Cassiopeja weiter gegen Norden streift die Milchstraße eine ziemliche Strecke hinunter nach Nordnordwesten. Allda scheinen die schönen Sterne des Schwans niedrig am mitternächtlichen Himmel. Deneb, der helle am Schwanz, glänzt vorzüglich hieselbst, und steht anzeigt von allen Sternen dieses Gestirns noch am höchsten \*). Unter ihm ist der Stern dritter Größe auf der Brust; und neben ihm auf beyden Seiten sind Sterne von gleicher Größe

\*) Da der Schwan anzeigt so weit nach Norden herum steht, und doch noch die mehresten Sterne desselben ziemlich über dem Horizont erhaben stehen, so ist leicht einzusehen, daß von diesem Gestirn nur wenige Sterne bey uns untergehen müssen.



an den Flügeln des Schwanes sichtbar. Die Milchstraße verliert sich mit dem Schwan am Horizont aus unserm Gesicht.

Die Gegend der Milchstraße vom Meridian bis  
nach Südsüdosten.

Hier zeigen sich in der Milchstraße nur wenige Sterne, sie streift entweder einigen Sternbildern nahe vorbei, oder es stehen andere nur zum Theil in derselben. Gerade im Meridian geht sie in einer geringen Breite von kaum 10 Grad durch die Keule und den östlichen Arm des Orions, worin nur Sterne der geringsten Größe sich befinden. Sie berührt hier auch die Füße der Zwillinge, welche östlich bey derselben stehen.

Südlich, weiter unterwärts, geht die erweiterte Milchstraße dem Orion ostwärts vorbei, und durch das Vordertheil des Einhorn. Man findet hier ostwärts von dem hellen Sterne Beteigeuze, an der östlichen Schulter des Orions einige Sterne vierter und fünfter Größe, am Kopfe des Einhorn, welches große Gestirn übrigens nur kleine Sterne enthält.

Ferner geht die Milchstraße nach Südsüdosten hinunter, dem Sirius nahe links oder ostwärts vorbei, und durch das Schiff Argus. Von diesem großen und hellen Sternbilde des mittägigen Himmels kommen bey uns nur wenige Sterne über dem Horizonte zum Vorschein. Man sieht untermessen recht im Südosten, niedrig am Himmel, vornehmlich drey Sterne dritter Größe und einige kleinere schimmern, welche am Hintertheile des Schiffs stehen \*).

\*) Dies Gestirn soll das Andenken des im Alterthume berühmt gewesenen Schiffs verewigen, welches, auf Befehl der Minerva



## 154 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Ostwärts vom Sirius zwischen den Sternen am Hintertheile des Schiffs und dem Einhorne steht die Buchdrucker-**Werkstatt**, welche ich vor kurzem eingeführt, mit verschiedenen kenntlichen Sternen zum Theil in der Milchstraße.

### Beschreibung der in der anseht sichtbaren Hälfte des Thierkreises stehenden Sternbilder.

Es ist schon oben angezeigt, daß, obzwar die völlige Hälfte des Thierkreises beständig über dem Horizonte sichtbar

und des Neptuns, in Thessalien vom Argu erbauet wurde, (einige behaupten, das Schiff selbst hätte den Namen *Argo*, die *Schnelle*, geführt), um darauf das goldne Vlies oder Widderfell, worunter einige eine gewisse reiche Goldgrube, andere die Goldkörner verstehen, welche man mit Schaafhäuten aus den Flüssen zu sammeln pflegte, aus der Landschaft Colchis, die am östlichen Ufer des schwarzen Meeres lag, abzuholen. Jason, ein Sohn des Thessalischen Königs Aeson, war der Anführer von vier und funfzig griechischen Helden, welche diese, damals unerhörte Reise über die See zuerst wagen. Sie werden gemeinlich Argonauten genannt, und diese berühmte Schiffahrt soll sich nach den alten Geschichtschreibern 13 oder 1400 Jahr vor der christlichen Zeitrechnung zugetragen haben. Im Sternbilde des Schiffs glänzen viele helle Sterne am südlichen Himmel. Hevel verzeichnet darin 48 Sterne, nämlich einen von der ersten Größe, 6 von der zweyten, 12 von der dritten, 13 von der vierten, 15 von der fünften, und 1 von der sechsten Größe. Von allen diesen aber gehen nur einige der dritten und vierten Größe über unsern mittägigen Horizont auf. Der Stern erster Größe steht am Steuerruder des Schiffs, und führt den Namen Canopus. Er soll nach den Erzählungen der Reisenden fast dem Sirius am Glanze gleichen. Er kommt 15 Minuten vor jenem schönen Stern in den Meridian, und steht daselbst 15 Grad unter unserm südlichen Horizonte.

ist, dieselbe doch nicht allemal eine gleiche Höhe am Himmel hat. In den Abendstunden des August- und Septembermonats sehen wir den Thierkreis in seinem niedrigsten Stande; die Stellung des Himmels für die Abende des Februarmonats hingegen ist so gewählt, daß der erste Punkt des Krebses im Meridian ist, folglich der Thierkreis seine größte Höhe über dem Horizont erreicht hat, und sowol am west- als östlichen Himmel 90 Grade desselben sehen.

#### Die Sternbilder im Thierkreise am westlichen Himmel.

Am Horizonte, gerade im Westen, geht der merkwürdige Durchschnittspunkt der Sonnenbahn und des Aequators, den man den ersten-Punkt des Widders nennt, unter, mit Sternen, die zu den Fischen gehören \*). Es zeigen sich niedrig im Westen zum Süden vornehmlich einige Sterne vierter Größe am Bande der Fische. Im Westsüdwesten steht nahe rechts am Kopfe des Wallfisches der Stern dritter Größe am Knoten dieses Bandes, und im Westen zur Linken bey den Sternen am Gürtel der Andromeda, links unterwärts, sind die kleinen Sterne des nördlichen Fisches anzutreffen, da der südliche bereits untergegangen ist. Weiter gegen die linke Hand aufwärts zeigt sich im Westen zum Süden das erste Sternbild des Thierkreises, der Widder, welcher sich sogleich an zwey hellen Sternen, die nahe unter einander stehen, kenntlich macht. Der oberste von der zweyten Größe steht vorne an der Stirn; der untere aber von der dritten Größe, am Horne des Widders. Nahe unter diesem letztern, etwas links, zeigt sich einer der vierten Größe, welcher Me-

\*) Warum anseht um diesen ersten Punkt des Widders Sterne aus den Fischen stehen, ist oben in der ersten Abtheilung bereits angezeigt worden.



## 156 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

farthim heißt, und durch gute Fernröhre doppelt erscheint \*). Der helle Stern an der Stirn hat auch einen kleinen sehr nahe unter sich, und neben demselben zur Linken steht einer der sechsten und einer der fünften Größe am Auge und an der Nase des Widder. Aufwärts von diesen Sternen zur Linken sind die übrigen dieses Bildes von der vierten und fünften Größe anzutreffen.

Vom Widder weiter herauf zur Linken im Südwesten folgt der Stier, das zweyte Sternbild des Thierkreises, worin viele merkwürdige Sterne sichtbar sind. Das bekannte Siebengestirn, oder die Plejaden \*\*), auf dem Rücken des Stiers, fallen hier, in einer Höhe von etwa 50 Graden,

\*) Dieser Stern ist im alten Ptolemäischen Verzeichnisse der erste im Widder.

\*\*) Die Alten gaben den Sternen des Siebengestirns den Namen Plejades, welche Benennung von Schiffen hergenommen, weil zu den damaligen Zeiten im Frühjahr, wenn die Plejaden vor Sonnenaufgang des Morgens zuerst sichtbar wurden, die großen Schiffahrten ihren Anfang nahmen. Nach den Fabeln der Dichter sind die Plejaden sieben Töchter des Atlas und der Plo (Plejone) gewesen, deswegen wurden sie auch Atlantides genannt. Jupiter soll sie geliebt und unter die Sterne versetzt haben. Nach ihnen und ihrem Vater und ihrer Mutter werden die neun vornehmsten Sterne im Siebengestirne benannt. Der hellste heißt Alcyone, und die übrigen Electra, Celaeno, Taygeta, Maja, Merope, Asterope, Atlas und Plejone. S. die Abbildung des Siebengestirns auf Taf. 1. Es ist nicht zu bestimmen, wie viele Sterne mit bloßen Augen im Siebengestirne sichtbar sind; sondern dies kommt auf die Schärfe des Gesichts an. Hevel hat darin einen Stern von der dritten, drey von der fünften, und zwey von der sechsten Größe, nämlich: Alcyone, Electra, Taygeta, Maja, Merope und Atlas, verzeichnet.



als eine sehr bekannte Sammlung kleiner aber lebhaft schimmernder Sterne, sogleich in die Augen. Vom Siebengestirne zur Linken, und mit demselben fast auf einem Höhenkreise funkelt der Stern erster Größe Aldebaran (das südliche Auge des Stiers) mit einem röthlichen Lichte. Neben diesem zur Rechten stehen vier Sterne dritter Größe, in Zigar eines anseht fast aufrecht stehenden V. Sie machen mit ihm die Hyaden \*) aus, die am Kopfe des Stiers stehen. Der oberste, neben Aldebaran zur Rechten, heißt auch das nördliche Auge des Stiers. Von den Hyaden gegen die linke Hand aufwärts hoch am Himmel in Südsüdwesten scheinen zwey kenntliche Sterne schräge unter einander. Der oberste zur Rechten ist der hellste, von der zweyten Größe, und steht an der nördlichen; der unterste aber zur Linken, ein Stern dritter Größe, an der südlichen Hornspitze \*\*). Unter dem Siebengestirne, gegen Südwesten, trifft man zwey Sterne vierter Größe, nahe unter einander, am Fuße des Stiers an. Zwischen diesen und den Hyaden sind unter-

\*) Die alten Griechen nannten diese Sterne Hyades, welche Benennung von regnen abgeleitet wird, weil sie zu ihrer Zeit in der regnigten Jahreszeit mit der Sonne zugleich aufgingen. Sie sollen gleichfalls, nach den Fabeln der Poeten, Töchter des Atlas gewesen seyn, vielleicht, weil derselbe diese Sterne zuerst beobachtet, oder ihnen astrologische Eigenschaften beigelegt. Bey den Römern heißen sie auch *Suculae*, die Sau mit den Ferkeln. Siehe die Abbildung der Hyaden auf der ersten Kupfertafel.

\*\*) Nicht weit von dem Sterne dritter Größe an der Spitze des südlichen Horns des Stiers, aufwärts zur Linken, steht in der Milchstraße ein Stern vierter Größe, und nahe südwärts unter diesem Stern entdeckte Herr Herschel am 13ten März 1781 den Uranus. S. meine Abhandlung vom neuen Planeten 2c.

## 176 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

dene der vierten Größe bey sich haben. Unter den Sternen des kleinen Bären sind fünf Sterne dritter Größe sichtbar; neben den beyden auf der Brust des kleinen Bären, gerade zur Rechten, scheint ein Stern zweyter Größe, der heißt am Schwanze des Drachen, und von diesem krümmt sich aufwärts zwischen dem kleinen und großen Bären der übrige Theil des Drachenschwanzes hindurch, worin vornehmlich zwey Sterne dritter Größe stehen.

Au der Ostseite des nördlichen Himmels fällt im Nocturn schon in einer ansehnlichen Höhe über dem Gesichtskreise das Sternbild des großen Bären sogleich in die Augen. Von den sieben hellen Sternen zweyter Größe, welche man hier findet, und die das Hintertheil des großen Bären ausmachen, stehen viere aufwärts in einem Viereck, und drey unter denselben in einer bogenförmigen Stellung. Diese letztern bilden den Schwanz des großen Bären; der mittelfte zeigt sich durch Fernröhre doppelt, und hat einen kleinen Stern sehr nahe bey sich, welcher Alcor heißt. Von den beyden obersten im Viereck heißt der zur Linken Dubhe. Gerade über dem Vierecke hoch am Himmel, steht der Kopf des Bären mit vielen Sternen vierter und fünfter Größe. Ueber dem Vierecke, zur Rechten, sind drey Sterne dritter Größe an den Vorderfüßen; und von denselben gegen die rechte Hand Sterne vierter und geringerer Größe an den Hinterfüßen des Bären.

Zwischen dem großen Bären und dem Böwen im Thierkreise ist der Kleine Löwe an drey Sternen dritter Größe und einigen kleinen zu bemerken.

Den

und 29 Grad hoch ein merkwürdiger Punkt des nördlichen Himmels, nämlich: der Nordpol der Ekliptik.

Linken, nach Osten, findet man die übrigen Sterne der Zwillinge. Insbesondere scheinen hieselbst beyhm Castor und Pollux zwey Sterne zweyter Größe an den Köpfen, fast gerade unter einander. Der oberste steht am Kopfe des Castors, und der unter am Kopfe des Pollux. Jener heißt auch Apollo, und dieser Herkules \*). Unter den vorigen drey Sternen, an den Füßen etwas zur Linken, glänzt noch ein Stern zweyter Größe am Fuße des Pollux. Ueber diesem letztern zur Linken stehen drey Sterne dritter Größe in einem stumpfwinklichten Dreyecke, davon der oberste zur Rechten am Knie des Castors seinen Stand hat. Die beyden westlichen in diesem Dreyecke formiren mit dem Sterne zweyter Größe am Fuße des Pollux, und jenem der dritten Größe an der Ferse des Castors, ein fast gleichseitiges Viereck. Unter dem Sterne zweyter Größe, am Fuße zur Linken, steht noch einer der vierten Größe am andern Fuße des Pollux. Zwischen diesen Sternen an den Füßen, und Castor und Pollux, sind noch viele der vierten und fünften Größe im Sternbilde der Zwillinge sichtbar \*\*).

\*) Castor erscheint durch gute Fernröhre doppelt; sein Nebenstern ist etwas kleiner; auch hat man seit einigen Jahren bemerkt, daß mit bloßen Augen Castor kleiner als Pollux erscheint, da sonst das Gegentheil Statt fand.

\*\*) In den allerältesten Zeiten wurden, anstatt der Zwillinge, ein Paar junge Ziegen abgebildet, wie ich schon oben angezeigt habe. Die Zwillinge (Gemini) haben bey den alten Schriftstellern verschiedene Namen: Castor und Pollux, Apollo und Herkules, Triptolemus und Jason, Amphion und Zethus, u. a. m. Die neueren griechischen Poeten halten sie für Söhne Jupiters, welche er mit der Leda, des Lakonischen Fürsten Teudarens Gemahlin, gezeuget, und sich dabey, aus Liebe zu derselben, in einen Schwan verwandelt habe. Diese beyden



## 178 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Neben dem hellen Stern in den Jagdhunden, zur Rechten in Ost-Nordosten scheint ein Haufen kleiner Sterne, aus welchen die Haarlocken der Berenice gebildet werden.

Gerade im Nordosten kommt das Gestirn des Bootes zum Vorschein, und läßt sich unter dem Schwantze des großen Bären an Sternen dritter Größe deutlich bemerken. Hierin wird einige Minuten nach diesem angenommenen Stande des Himmels ein heller Stern erster Größe, Arcturus genannt, über dem Horizonte zum Vorschein kommen.

Vom Bootes gegen Norden, niedrig am Himmel, schimmern einige Sterne des Herkules, von welchen nur ein Theil untergegangen. Sie sind schon außer dem unteren nördlichen Meridian, und kommen wieder etwas weiter in die Höhe.

\* \* \*

Allgemeine kurze Anleitung zur Kenntniß der vornehmsten Sterne in dem jetzigen Stande des Himmels.

Es ist merkwürdig, daß die drei hellen Sterne erster Größe, Sirius im großen, Procyon im kleinen Hunde, und Beteigewe an der östlichen Schulter des Orions, in einem fast völlig gleichseitigen Dreiecke stehen. In diesem schönen Triangel nimmt Sirius die unterste Spitze nach Süden, Procyon die östliche, und Beteigewe die westliche ein. Die beiden Diagonallinien im großen Vierecke des Orions, nämlich vom Beteigewe bis zum Nibel, und vom Bellatrix bis zu dem Stern am östlichen Knie, gehen durch den mittlern Stern im Gürtel des Orions. Eine Linie von Bellatrix, an der westlichen Schulter des Orions, durch Aldebaran gezogen, zeigt verlängert das Siebengestirn. Eine Linie von dem westlichen Stern

Vom Krebse weiter nach Osten, niederwärts, steigt der Löwe im Thierkreise mit vielen hellen Sternen den Morgenhimmel herauf, und ist nunmehr schon völlig aufgegangen. Von der Krippe unterwärts zur Linken trifft man zuerst einen schönen Stern erster Größe, Regulus, oder das Herz des Löwen, an. Von diesem zur Linken, etwas aufwärts, stehen sehr kenntliche Sterne am Halse und Kopfe des Löwen, worunter einer von der zweiten Größe ist. In einer ziemlichen Entfernung vom Regulus, unterwärts gegen die linke Hand, scheinen zwey Sterne dritter Größe schräge unter einander am Rücken, und mit diesen beyden, unterwärts zur Linken im Dreyecke, glänzt ein Stern zweyter Größe am Schwanze des Löwen, welcher Denebola (eigentlich Deneb-el-Asad) heißt. Diese und viele kleinere Sterne machen das Löwengestirn aus, welches anseht die schönste Zierde des östlichen Himmels ist.

Unter dem Löwen, zur Linken am Horizont im Osten, geht die Jungfrau im Thierkreise auf. Es sind schon einige Sterne davon über dem Gesichtskreise, und sonderlich kommt niedrig, im Osten zum Norden, einer der dritten Größe, Vindemiatrix, am nördlichen Flügel sehr gut zu Gesicht. Am Horizonte, gerade im Osten, geht der Punkt des Himmels auf, wo sich die Sonnenbahn und der Aequator zum zweytenmal einander durchschneiden, nämlich der erste Punkt der Waage.

#### Die Bemerkung der Sonnenbahn im Thierkreise.

Da der Thierkreis in dem für diesen Monat angenommenen Stande des Himmels am höchsten über dem Horizont stehen ist, so will ich hier die Lage der Sonnenbahn



## 162 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

(Ecliptik), welche in der Mitte desselben liegt, nach den vornehmsten Sternen des Thierkreises angeben. Die Sonne durchläuft diese, anjetzt über unserm Gesichtskreise stehende Hälfte ihrer scheinbaren Bahn, nämlich die sechs Zeichen vom Widder bis zur Waage, vom 21sten März bis 23sten September, und demnach in 186 Tagen.

Am Horizonte, recht im Westpunkte, geht, wie schon vorher angezeigt, der erste Punkt des Widders unter, wo uns die Sonne am 21sten März, wenn Tag und Nacht, beym Anfange des Frühlings, gleich sind, erscheint. Von hier geht die Bahn der Sonne zur Linken, mit dem Horizont unter einem Winkel von 61 Graden, aufwärts, zunächst etwa 15 Grad hoch im Westen zum Süden, zwischen einige kenntliche Sterne vierter Größe am Bande der Fische hindurch; dann weiter aufwärts, etwa 25 Grad hoch südlich unter den Sternen am Kopfe des Widders, wo die Sonne am 21sten April im ersten Punkte des Stiers, dem hellen Stern an der Stirn des Widders, um 10 Grad südwärts steht. Sie geht auch hier den Sternen am Kopfe des Wallfisches nordwärts, und weiter hin dem Schwanze des Widders nahe südwärts vorbey. Weiter herauf geht die Ecliptik 45 Grad hoch im Südwesten zum Westen dem Siebengestirn im Stiere 4 Grad südwärts vorbey, und dann zwischen diesem Sternhaufen und den Hyaden im Stiere durch, wo sich die Sonne im ersten Punkte der Zwillinge am 22sten May befindet. Dem Aldebaran streift die Ecliptik  $5\frac{1}{2}$  Grad nordlich vorbey. Sie geht ferner zwischen den beyden Sternen an den Hörnerspitzen des Stiers hindurch, so daß sie dem Sterne an der Spitze des südlichen Horns bis auf  $2\frac{1}{2}$  Grad nordlich am nächsten kommt. Von hier geht sie zur Linken durch die Milchstraße sehr nahe über den Stern Propus hin



Als zu dem ersten Punkte des Krebses, der anjetzt im Meridian etwa kaum 1 Grad über dem mittlern von den beyden Sternen vorne an den Füßen der Zwillinge (» nach Flamsteed oder Bayer) steht. In diesem Punkte trifft die Sonne am 21sten Janus bey'm Anfange des Sommers ein, wo sie ihren größten nördlichen Abstand vom Aequator auf 23 Grad 28 Minuten erreicht, und unserm Scheitelpunkt in einer Höhe von 61 Graden am nächsten kommt. Die Sonnenbahn geht dann ferner nach Osten durch das Sternbild der Zwillinge, dem Sterne dritter Größe am Knie des Pollux um 2 Grad südlich, und weiter hin, denen dritter Größe äußerst nahe, nördlich, vorbey. Hier ist sie zugleich unterhalb Castor und Pollux, und von letzterm  $6\frac{1}{2}$  Grad südlich entfernt. Dann geht die Ecliptik zum Sternbilde des Krebses über. Ungefähr 50 Grad hoch im Südosten, ist zur Rechten, nicht weit über der Präsepe, der erste Punkt des Löwen, wo die Sonne am 22sten Julius steht. Die Sonnenbahn streift von hier nahe unterhalb der Präsepe im Krebs weg, und berührt fast den Stern Asellus austrinus. Sie geht hierauf gegen die linke Hand den Osthimmel hinunter durch das helle Gestirn des Löwen, und, im Ostsüdosten 30 Grad hoch, dem Regulus nur um eine Mondbreite südlich vorbey. Drey Grade unter diesem hellen Sterne zur Linken ist der erste Punkt der Jungfrau, wo sich die Sonne am 23sten August befindet. Von hier geht endlich die Ecliptik durch verschiedene kenntliche Sterne an den Hinterfüßen des Löwen, den beyden Sternen dritter Größe am Rücken desselben südwärts vorbey, berührt fast südlich den Stern dritter Größe an der Ecke des südlichen Flügels der Jungfrau, und geht dann, unter einem Winkel von 61 Graden, bis zum Ostpunkt am Horizonte, wo der erste

## 164 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Punkt der Waage aufgeht, in welchem die Sonne am 23ten September steht, wenn Tag und Nacht beym Anfange des Herbstes gleich sind.

### Die Sternbilder an der Mittagsseite des Himmels.

Diese Gegend ist anjetzt mit den schönsten Sternen geziert. Fast recht im Meridian, nicht allzuhoch über dem Gesichtskreise, funkelt, mit einem ausnehmend schönen Glanze, Sirius, der hellste unter allen Fixsternen. Er steht am Maule des großen Hundes, und wird deswegen auch Canicula, oder der Hundstern, genannt \*). Neben ihm zur

\*) Der Sirius wird auch Stris genannt, welche Benennung einige von Osiris, einer Gottheit der alten Egypter, herleiten; oder von dem Nilflusse, der auch, einer besondern Ursache wegen, den Namen Stris führte. Denn wenn sich dieser Stern den alten Bewohnern Egyptens, nach seiner Verschwindung am Abendhimmel, vor Sonnenaufgang in der Morgenröthe zuerst wieder zeigte, welches vor etwa 2000 Jahren um die Mitte unsers Julii Monats geschah, so begann die fruchtbare Austretung dieses Flusses, und zugleich ein neues Jahr. Daher hieß der Sirius auch der Nilstern. Endlich ziehen einige die Benennung des Sirius aus dem Griechischen, von Sirene, d. h. glänzend oder leuchtend. Denn in der That ist dieser Stern der glänzendste am ganzen Himmel. Man hat dem Sirius von uralten Zeiten her viele astrologische Wirkungen zugeschrieben, vornehmlich, wenn er mit der Sonne zugleich aufgeht. Dieses geschieht ungefähr um die Zeit, wenn die Sonne in den Löwen tritt. Von ihm haben die alsdann einfallenden Hundstage den Namen. Der Sirius soll um diese Zeit, nach den astrologischen Träumereien, unter andern auch eine außerordentlich große Hitze verursachen, wovon uns aber öfters die Erfahrung das Gegentheil lehrt.



Rechten scheint ein Stern zweyter Größe an dem einen Vorderfüße des Hundes. Gerade unter dem Sirius steht ein kleiner Sternhaufen sehr nahe bey dem Sterne  $\epsilon$  (nach Bayer), und tiefer gegen den Horizont schimmern vier Sterne zweyter Größe. Drey davon bilden ein Dreyeck am Rücken, und der vierte steht, von diesem Dreyeck zur Rechten, an dem einen Hinterfüße dieses sitzenden Hundes. Beym Sirius zur Linken findet man einen Stern der dritten Größe, zwischen welchem, und dem Sirius, zwey von der vierten Größe unter einander stehen, und den Kopf des Hundes ausmachen. Sonst sind noch verschiedene Sterne vierter und fünfter Größe in diesem großen Hunde sichtbar \*).

Vom Sirius aufwärts gegen Westen sinkt Orion, das schönste Sternbild am ganzen Himmel, mit vielen großen und kleinen Sternen. Es ist erst etwas westlich außer dem Meridian, und noch fast in seinem höchsten Stande. Hier werden den ersten Blick des Beobachters drey schöne Sterne zweyter Größe auf sich ziehen, welche, in gleicher Weite von einander, in einer von der linken zur rechten Hand schräge aufwärts gehenden Linie stehen. Sie machen den Gürtel des Orions aus, und sind auch unter dem Namen des

\*) Die wahrscheinlichste Meinung ist, daß der Name und die Gestalt des großen Hundes am Himmel von Anubis, einer Gottheit der alten Egyptianer, herkomme, welche mit einem Hundskopfe abgebildet wurde (S. la Plâche Historie des Cieux, I. Th. S. 44.) Nach den Fabeln der Griechen soll dies der Hund der Aurora seyn, dessen Geschwindigkeit im Laufen kein anderer gleich kam, und der dem Orion, als einem berühmten Jäger, am Himmel zugesellt worden. In den großen Hund (Canis major) setzt Hevel 22 Sterne, nämlich einen von der ersten (den Sirius), 5 von der zweyten, einen von der dritten, 5 von der vierten, und 10 von der fünften Größe.



## Betrachtung der Milchstraße.

Man sieht diese lichte Zone des Himmels anseht die ganze Westseite des Firmaments einnehmen. Sie geht im Süden zum Westen, vom Horizont an zur Rechten in die Höhe; steht im Westen etwa 45 Grad hoch, und hat dort eine horizontale Stellung. Alsdann neigt sie sich in einem Bogen gegen die rechte Hand hinunter bis zum Horizonte recht im Norden.

Man findet niedrig am Himmel im Süden zum Westen in der Milchstraße vornehmlich einige kenntliche Sterne dritter und geringerer Größe am Hintertheile des Schiffes, welches nur mit wenigen Sternen über unsern südlichen Horizont herauf kommt.

Von hier geht dieselbe zur Rechten aufwärts zunächst durch die Buchdrucker-Officin, und dann zwischen Sirius im großen, und Procyon im Kleinen Hunde, durch das Vordertheil des Einhorns, dessen Sterne vierter Größe es eben nicht besonders auszeichnen.

Etwas weiter zur Rechten herauf im Südwesten zum Westen streift sie nahe unter den an den Zwillingssfüßen stehenden Sternen vorbey, und zugleich steht unterhalb diesen Sternen die Keule und der östliche Arm des Orions in derselben. Im Westen zum Süden geht sie ferner sehr nahe über die beyden kenntlichen Sterne an den Hörnerispitzen des Stiers weg, welche hieselbst schräge unter einander stehen.

Recht im Westen, wo die Milchstraße ihren höchsten Stand am Abendhimmel hat, zieht sie sich durch den südlichen Theil des Fuhrmanns. Der helle Stern erster Größe, Albajoth oder Capella in der Ziege des Fuhrmanns, glänzt hieselbst 54 Grad hoch, etwas außerhalb der Milchstraße

gegen den Scheitelpunkt. Von ihm zur Linken etwas aufwärts, gerade im Westen, steht der Stern zweyter Größe an der Schulter. Er hat einen der fünften Größe nahe über sich zur Rechten. Nahe unter der Capella sind drey Sterne vierter Größe in einem kleinen länglichten Dreyeck in den Ziegen auf dem Rücken des Fuhrmanns zu erkennen. Von dem Stern an der Schulter zur Linken, unterwärts, sieht einer der vierten Größe am Arme, bey welchem zur Rechten zwey von der fünften Größe nahe beysammen sich zeigen, und von der Capella unterwärts zeigt sich noch ein Stern vierter Größe am Fuße westlich, nahe unter der Milchstraße. Zwischen dem Stern an der nordlichen Hornspitze des Stiers, den einige auch zum Fuhrmanne rechnen, und der Capella, sind in der Milchstraße noch verschiedene kleine Sterne, auch einige kleine Sternhaufen in diesem Gestirne mit guten Augen zu erkennen.

Weiter nach Norden im Westnordwesten scheint der Perseus in der hellen Milchstraße. Hierin zeigt sich mitten in derselben der Stern zweyter Größe Algenib. An der Seite des Perseus, rechts und links, erblickt man einen Stern dritter Größe mit Algenib in einem flachen Bogen; der zur Rechten steht an der Schulter, und der zur Linken am Gürtel. Von diesem letzten zur Linken unterwärts, gegen das Siebengestirn, sind noch zwey der dritten Größe, schräge unter einander, am Fuße des Perseus, kenntlich. Unter dem Algenib, außerhalb der Milchstraße, scheint Algol, der veränderliche Stern zweyter Größe, am Kopfe der Medusa, den der Ritter Perseus hält. Dieser Stern hat nahe unter sich drey kleinere, welche mit ihm in einem kleinen verschobenen Vierecke stehen. Vom Algenib und seinen beyden benachbarten Sternen, rechts, sind Sterne am Kopf und an



168 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Augen zu erkennen, welche mitten in der Milchstraße, etwas unterwärts zwischen den drey Sternen vorn an den Füßen der Zwillinge und dem Stern an der Spitze des südlichen Horns des Stiers neben einander stehen. Ueber dem hellen Sterne Rigel zur Rechten ist einer der dritten, und nahe unter ihm zur Rechten einer der vierten Größe sichtbar, die beyde zum Erdanflusse gehören, der hier seinen Anfang nimmt. Nahe über dem Rigel steht ein Stern vierter Größe vorn am Fuße des Orions. Es sind sonst noch unterschiedliche kleine Sterne in diesem schönen Bilde, das einen Helden des Alterthums vorstellt, der in der einen Hand eine Löwenhaut, und in der andern eine Keule hält, mit bloßen Augen sichtbar \*).

\*) Das Gestirn des Orions war schon bey den Alten berühmt, und kommt auch in der Bibel vor. Es führt auch unter andern die Namen: Orion, Hyriades, Jugula, Geuze, Algebarο u. dergleichen. Der erstere wird von einem lächerlichen Ursprunge hergeleitet: denn Orion soll, nach den schmutzigen Fabeln der Poeten, vom Urin des Jupiters, Neptuns und Merkurs entstanden seyn, als diese seinen Vater Syrus, der sich einen Sohn wünschte (daher er auch Hyriades heißt) besuchten, welcher zugleich die Versicherung erhielt, daß dieser, sein Sohn, sowol auf der Erde als auf dem Meere wandeln, und von einer riesenmäßigen Größe und Stärke seyn würde. Er war ein tapferer Held (welches sein arabischer Name, Algebarο, andeutet), und liebte die Jagd, auf welcher er die Diana und Latona auf der Insel Ereta begleitete. Hier versprach er, vom Stolz aufgeblasen, alle Ungeheuer der Erde zu vertilgen; ein Scorpion aber, den die Erde unter seinen Füßen hervorbrachte, tödtete ihn mit seinem Stiche. Eine glaubwürdigere Geschichte meldet unterdessen, daß sich in den allerältesten Zeiten, in den Lybischen Gegenden, ein Fürst griechischer Abkunft, Namens Orion, oder eigentlich Oarion, als ein großer Riese und Jäger berühmt gemacht. Dieser ist



Nähe unter dem Orion zeigt sich der Haase. Man findet hier vornehmlich zwey Sterne dritter Größe schräge unter einander, zwischen welchen und Rigel sich deutlich vier kleine Sterne in einem etwas geschobenen Viereck an den Köpfeln des Haasen, die einen von der vierten Größe am Kopf unter sich haben, unterscheiden lassen. Unter dem Sterne dritter Größe am östlichen Knie des Orions stehen drey Sterne vierter Größe in einem Bogen am Rücken, und von den zwey erwähnten der dritten Größe östlich noch zwey der vierten Größe an den Hinterfüßen des Haasen \*). Weiter hinunter am Horizont, im Süden steht die Taube. Es sind vornehmlich zwey Sterne der zweyten Größe in derselben, welche hieselbst

vielleicht auf der Jagd ums Leben gekommen, und von seinen Zeitgenossen, zum Andenken der ihnen geleisteten wichtigen Vortheile in Vertilgung der wilden Thiere, nach seinem Tode unter die Sterne versetzt worden. Doppelmayr hat im Sternbilde des Orions 62 Sterne verzeichnet. Darunter befinden sich zwey von der ersten Größe, 4 von der zweyten, 4 von der dritten, 9 von der vierten, 24 von der fünften, 18 von der sechsten, und 1 von der siebenten Größe. Sonst ist dies Sternbild wegen der großen Menge kleiner Sterne, welche man darin durch Fernröhre sieht, besonders merkwürdig. Schon Huyghen hat z. B. um das Schwert und den Gürtel über 500, ja im ganzen Orion gegen 2000 Sterne durch sein Fernrohr gezählt, mehr als man zu seiner Zeit am Himmel nach ihrer Stellung beobachtete Sterne kannte.

\*) Der Haase (Lepus) war in Egypten ein Sinnbild der Vorsicht, der Furchtsamkeit und Geschwindigkeit. Er ist zunächst unter den Orion, den man für einen geschickten Jäger hält, gesetzt, um als ein Zeichen der Jagd zu dienen. Der Haase enthält zwey Sterne dritter Größe, 9 von der vierten, 4 von der fünften und 1 von der sechsten; in allem 16 Sterne.

170 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

niedrig durch die Dünste des Horizonts schimmern. Sie geht bey uns nur eben am südlichen Horizont auf \*).

Die Sternbilder am südöstlichen und südwestlichen Himmel unter dem Thierkreise.

Aus den zum Theil kenntlichen Sternen, die zwischen Sirius oder dem Kopfe des großen Hundes, dem Schiff und dem Einhorne, zum Theil noch in der Milchstraße stehen, habe ich ganz neulich die Buchdrucker-Werkstatt, bestehend aus einem Theile der Presse, dem Schrifkasten, beyden Ballen 2c., formirt \*\*).

Vom Sirius durch die Milchstraße, zur Linken aufwärts, glänzt ein schöner Stern erster Größe im Kleinen Hunde, mit Namen Procyon, welcher auch Algomeiza heißt. Er hat einen Stern dritter Größe nahe über sich zur Rechten, am Halse dieses Hundes, und ist hieran sogleich zu finden.

Den Raum zwischen dem Sirius und Procyon, vom Meridian bis nach Südosten, nimmt das Einhorn ein. Es steht mit dem westlichen oder Vordertheil in der Milchstraße, wie schon oben erwähnt ist. Gerade neben dem Sterne Beteigeweze im Orion zur Linken, sind drey Sterne vierter Größe am Kopf in einer Linie schräge unter einander zu erkennen. Der unterste hat links ein Sternhäuflein bey

\*) Die Taube (Columba) hat Koyer zuerst eingeführt. Dies Ge-  
stirn enthält zwey Sterne von der zweyten, 1 von der vierten,  
5 von der fünften, und 2 von der sechsten Größe.

\*\*) Sie steht auf dem XVIII. Blatte meiner großen Himmels-  
karten; ich habe damit das Andenken einer höchstwichtigen bereits  
360 Jahr alten Erfindung eines Deutschen, nämlich die Buch-  
druckerkunst, am Sternengewölbe verewigen wollen.



Unter Procyon rechts sind einige Sterne vierter Größe am Halse, und links andere am Rücken und Schwanz des Einhorn zu erkennen; besonders zeichnet sich daselbst auf einer Linie von den hellen Sternen am Halse des kleinen Hundes durch Procyon gegen Südost gezogen, ein Stern vierter Größe aus, der auf jeder Seite nahe bey sich einen der sechsten Größe hat. Ferner zeigen sich in dieser Gegend noch ein Paar kleine Sternhaufen durch Fernröhre. Uebrigens ist das Einhorn nur aus kleinen Sternen zusammengesetzt, die in einem großen Raum ausgebreitet sind \*).

Zwischen Regulus im Löwen und Procyon im kleinen Hunde, gerade unterm Krebs, steht der Kopf der großen Wasserschlange (*Hydra*) mit kenntlichen Sternen vierter Größe. Man wird auch niedriger im Südosten zum Ostn einen Stern der ersten, oder nach andern und richtiger, der zweyten Größe gewahr; er heißt Alphard und stellt das Herz der Hydra vor. Dieses lange Gestirn ist in dieser Gegend bis nach Ost-Südosten am Horizonte noch nicht völlig aufgegangen.

Zwischen Alphard und den kenntlichen Sternen am Hintertheile des Schiffes südwärts stehen die kleinen Sterne in der Boussole und Logleine, und unterhalb dem Alphard und der Schlange setzt la Lande die Raze.

Den Raum zwischen Regulus und Alphard nehmen größtentheils viele kleine Sterne ein, woraus der uranische Septant formirt worden.

\*) Hevel hat 1690 das Einhorn (*Monoceros*), ein Pferd! mit einem geraden Horne vorn am Kopf, unter die Gestirne gebracht, er rechnet dazu 19 Sterne, nämlich 10 von der vierten, 7 von der fünften, und 2 von der sechsten Größe.



## 172. Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Im West-Südwesten geht das große Gestirn des Wallfisches unter. Es sind aber davon noch viele Sterne hieselbst sichtbar. Insbesondere zeigen sich die Sterne am Kopfe von dem hellen Stern an der Stirn des Widderß gegen Südwesten unterwärts. Der hellste, welcher hier am höchsten steht, ist Menkar von der zweyten Größe mit röthlichem Licht am Rachen des Wallfisches. Er hat zwey Sterne dritter Größe unter sich etwas zur Rechten. Im Südwesten zum Westen stehen noch niedrig am Himmel die vier kenntlichen Sterne an der Brust des Wallfisches.

Den sehr beträchtlichen Raum zwischen dem Wallfisch und Rigel im Orion nehmen die Sterne des Eridanflusses ein. Im Südwesten findet man fünf Sterne dritter Größe neben einander, wovon der östlichste der hellste ist, im nördlichen Theile des Flusses. Gerade neben der Taube zur Rechten zeigt sich im südlichen Theile desselben besonders ein Stern dritter Größe, mit Namen Themim, niedrig am Himmel. Es sind sonst noch viele kleine Sterne in diesem Gestirne, davon in dieser Gegend zuweilen zwey oder drey neben einander stehend angetroffen werden.

Zwischen dem nördlichen und südlichen Theile des Eridanflusses, vom Rigel und dem Haafen gerade westwärts, stehen 3 Sterne vierter und einer der fünften Größe unter einander, (die sämtlich zum Eridanflusse gehören) woraus Ri. Im Jahre 1688 den Brandenburgischen Scepter formate, und diesem Sternbilde habe ich in meinen neuen Himmelskarten wieder seine alte Stelle eingeräumt.

Die Sternbilder am westlichen Himmel linker Hand  
bey der Milchstraße.

Mit der Cassiopeja und dem Perseus unterwärts gegen West-Nordwesten im Dreyeck steht die Andromeda in verkehrter Stellung am Abendhimmel. Man findet in dieser Gegend sehr leicht ihre drey vornehmsten Sterne zweyter Größe in einem ziemlichen Abstände von einander auf einer gegen die rechte Hand unterwärts gehenden Linie. Der unterste steht am Kopfe. Der mittlste aufwärts, ist Mirach, am Gürtel; und der oberste 48 Grad hoch gerade im Westen zum Norden, Alamak, an dem einen Fuße der Andromeda. Neben Mirach zur Rechten steht ein Stern dritter Größe, der mittlste im Gürtel; und neben diesem zur Rechten ist der merkwürdige Nebelfleck am Gürtel der Andromeda, bey heiterer Luft, mit bloßen Augen zu sehen. Er hat einen Stern vierter Größe nahe zur Linken bey sich. Ueber dem Stern am Kopfe der Andromeda zur Linken steht ein Stern dritter und zwey der vierten an der einen, und zur Rechten drey Sterne fünfter Größe nahe zusammen an der andern Schulter der Andromeda, in welchem Gestirne sich sonst noch verschiedene kleinere Sterne zeigen.

Zwischen Alamak und dem hellen Stern im Widder zeigt sich der Triangel an drey Sternen vierter Größe, welche ein länglichtes, anjezt gerade auf einer Spitze stehendes Dreyeck bilden. Er hat einen kleinern Triangel, mit drey Sternen sechster Größe besetzt, nahe bey sich zur Linken.

Neben den Triangeln zur Linken ist die Fliege an einem Sterne dritter, drey der vierten, und einem der fünften Größe kenntlich.

Unter der Andromeda gehen im West-Nordwesten die



## 174 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Sterne des Musenpferdes unter. Vennähe im Westen zum Norden 12 Grad hoch glänzt noch Algenib am Flügel, und rechter Hand herum in gleicher Höhe Scheat am Schenkel des Pegasus, der rechts einen der dritten und einen der fünften Größe, nahe unter einander, bey sich hat. Marfab steht gerade im West-Nordwesten am Horizonte. Das Dreyeck, welches Algenib und Scheat mit dem Stern am Kopfe der Andromeda bilden, ist noch sehr gut zu bemerken. In dem großen Raume zwischen der Andromeda und dem Schwan stand sonst bloß die Eidepe, ein kleines Gestirn mit wenigen kennlichen Sternen, und Andromedens Kette; im Jahre 1787 aber habe ich aus verschiedenen dort herum stehenden Sternen Friedrichs Sternen-Denkmal formirt \*).

### Die Gestirne in den nördlichen Gegenden des Himmels.

Den Polarstern findet man in diesem Monate, als den ersten hellsten Stern, auf dem Wege vom Scheitelpunkte nach Norden. Der Nordpol selbst ist in dem jetzigen Stande des Himmels um drey bis vier Vollmondsbrei-

\*) In dieser Gegend funkeln Gestirne, die einem Sternen-Monumente Friedrichs sehr anpassend sind. Nord- und ostwärts eine ganze königliche Familie des grauesten Alterthums: der König Erheus mit seiner Gemahlin Cassiopeja, seiner Tochter Andromeda, und seinem Schwiegersohne Persens. Südwärts das Musenpferd, ein Sinnbild des Genies; und westwärts der Schwan, so den Dichter bezeichnet. Auch liegt nordwärts, bey Friedrichs Krieger- und Friedens-Attributen, die Strahlenkrone, das Zeichen der königlichen Würde, seinem ehemaligen irdischen Reiche senkrecht, nämlich zwischen dem 50sten und 55sten Grade der nördlichen Abweichung.



ten, fast gerade zur Rechten, neben dem Polarsterne, den auch unter andern Cynosura heißt, und eigentlich der äußerste am Schwanz des Kleinen Bären ist, welches Gestirn sich an der Ostseite des Pols in aufrechter Stellung zeigt. Vom Polarsterne zur Rechten, etwas unterwärts, findet man zwey kenntliche Sterne nahe unter einander an der Brust; der oberste ist von der zweyten, und der untere von der dritten Größe. Von diesen gerade zur Linken stehen zwey kleinere vierter und fünfter Größe in fast gleicher Stellung, zwischen welchen und dem Polarsterne noch zwey von gleicher Größe mit letztern den Schwanz des Kleinen Bären ausmachen. Diese sieben Sterne werden auch der Kleine Wagen genannt.

Den Raum zwischen dem Polarstern und der Cassiopeja nimmt zum Theil das Kennthier ein, und zwischen demselben, der Cassiopeja, dem nördlichen Theil des Perseus und dem Rücken des Giraffen formirt Herr de la Lande sein neues Sternbild, Messier, aus kleinen Sternen, die sowohl zur Cassiopeja und zum Giraffen gehören; er hat auch deswegen das Kennthier und den Giraffen in eine etwas veränderte Stellung gebracht.

Gerade im nördlichen Meridian unterm Pol und dem Kleinen Bären steht ein Theil des nördlichen Drachen. Viele Sterne dritter und geringerer Größe machen denselben in dieser Gegend kenntlich; vornehmlich zeigen sich 14 Grad hoch schon etwas außer dem nördlichen Meridiane zur Rechten zwey Sterne der dritten Größe neben einander am Kopfe des Drachen. Von diesem zur Linken aufwärts stehen zwey Sterne dritter Größe schräge unter einander \*), die verschie-

\*) Von diesen beyden Sternen, und sonderlich von dem untersten zur Rechten steht aniezt gerade im nördlichen Meridiane der

## 194 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Orions zur Linken sind noch drey Sterne vierter Größe in einer gebogenen Stellung am Rücken des Haasen kenntlich.

Ueber dem Rigel zur Rechten trifft man einen Stern dritter, und unter demselben einen von der vierten Größe im Eridanflusse an, welches Gestirn sich hier noch durch einige Sterne bis zum Horizont im Westsüdwesten zeigt. Westlich bey den Sternen des Haasen, und dem Sterne Rigel im Orion, formirte Kirch zwischen den Krümmungen des Eridanflusses, aus vier Sternen vierter Größe, die in einer geraden Linie unter einander stehen, den Brandenburgischen Scepter, welchen ich in meinen Himmelskarten aufgenommen.

Nähe am Horizonte, gerade im Westen, glänzt noch von dem fast völlig untergegangenen Sternbilde des Wallfisches der Stern Menkar am Rachen, nebst einigen weniger kenntlichen am Kopfe desselben.

### Die Sternbilder in den südöstlichen und südlichen Gegenden unter dem Thierkreise.

Von dem hellen Sirius aufwärts durch die Milchstraße, etwas zur Linken, funkt Procyon, auch Algomeiza genannt, der Stern erster Größe im Kleinen Hunde. Nahe bey demselben zur Rechten, etwas aufwärts, steht ein Stern dritter Größe am Halse desselben, und ostwärts unterm Procyon verschiedene von der fünften Größe am Schwanz und an den Hinterfüßen. Dies Gestirn enthält, außer diesen, nur noch einige Sterne von der geringsten Größe \*).

\*) Es scheint der kleine Hund ein Sinnbild der Treue und Wachsamkeit zu seyn. Die Meinungen der Voeten über seinen Ursprung am Himmel sind verschieden. Einige sagen, er sey eben so, wie der große, dem Orion, als einem berühmten Jäger, beygefügt. Andere wollen, daß er Mära geheiß, und dem



im Gürtel des Orions nordwärts nach dem Stern an der südlichen Hornspitze des Stieres gezogen, geht inzwischen durch Bellatrix und Beteigeuze, und etwas weiter aufwärts durch die drey kleinen Sterne (Nux) am Halse des Orions. Eine Linie vom Rigel durch den östlichsten Stern im Gürtel Orions wird, zur Linken aufwärts weiter fortgesetzt, durch das Sternbild der Zwillinge gehen, und Castor und Pollux anzeigen. Eine Linie von Beteigeuze an der östlichen Schulter Orions nach Pollux gezogen, trifft mittlerweile den Stern zweyter Größe vorn am Fuße des Pollux. Eine Linie durch die drey Sterne im Gürtel des Orions gezogen, wird, aufwärts nach Westen verlängert, die Plejaden, unterwärts aber nach Osten den Sirius anzeigen. Eine Linie vom Procyon durch den Stern zweyter Größe am Fuße des Pollux gezogen, und nach Westen verlängert, wird zwischen den beyden Sternen an den Hörnerspitzen des Stiers hingehen. Der Stern an der Spitze des südlichen Horns steht mit den beyden hellen an den Schultern des Orions nordwärts in einem fast gleichschenkligten Dreyeck. Die Linie von Beteigeuze bis zu dem Sterne zweyter Größe an der Schulter des Fuhrmanns, geht inzwischen durch die Keule des Orions und dem Sterne Propus vor den Füßen der Zwillinge in der Milchstraße nur etwas westlich vorbei. Zwischen Procyon und Beteigeuze sind die Sterne am Kopfe des Einhorns zu sehen. Eine Linie von Castor durch Pollux gezogen, und unterwärts verlängert, wird die Krippe nur etwas zur Rechten vorbeigehen. Die Capella steht auf halbem Wege zwischen Bellatrix im Orion und dem Polarstern. Eine Linie von Pollux und Castor nach der Capella wird, weiter fortgesetzt, Algenib an der Seite des Perseus bezeichnen.



196 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Zur Rechten bey dem hellen Sterne Spica, oder der Kornähre in der Jungfrau ist der Rabe, auf der Wasserschlange stehend, über dem südlichen Horizont aufgegangen. Es scheinen hier niedrig am Himmel drey Sterne dritter Größe in Figur eines rechtwinklichten Dreiecks. Da beyden obern stehen an den Flügeln, und der untere zur Linken, nahe am Gesichtskreise, an den Füßen. Von diesem letztern zur Rechten zeigen sich noch zwey Sterne vierter Größe am Kopf und Schnabel des Raben, welche mit jenen dreyen ein verschobenes Viereck bilden.

Ueber dem Raben zur Rechten befindet sich der Becher, welcher auch auf der Wasserschlange seinen Stand hat. Es zeigt sich dies Gestirn hieselbst nur an Sternen vierter Größe, die in Figur eines beynahe sich schließenden Ringes stehen.

Zwischen Alphard und dem Löwen im Thierkreise steht der astronomische oder uranische Sextant. Dies Gestirn ist nur aus kleinen Sternen formirt, und kommt wenig zu Gesicht \*).

nachher als die Ursache seines langen Aussendlebens eine Schlange an, die ihn verhindert hätte, Wasser zu schöpfen. Allein Apollo verwandelte zur Strafe die weissen Federn des Raben in schwarze, stellte ihn gerade dem Becher gegenüber, und befahl der Schlange, ihm das Trinken zu verwehren. Einige halten diese Hydra auch für die Lernaäische oder vielköpfige Schlange, ein Ungeheuer, welches Herkules tödtete. Hevel zählt in der Hydra 35 Sterne, als: einen von der ersten, zwey von der dritten, 17 von der vierten, 9 von der fünften und 2 von der sechsten Größe.

\*) Hevel hat im vorigen Jahrhunderte diesen Sextanten am gestirnten Himmel eingeführt. Er enthält nur 12 Sterne, nämlich 1 von der vierten, 5 von der fünften, 5 von der sechsten, und 1 von der siebenten Größe. Er soll vermuthlich das Raben-

den Stern im Schwanze des großen Bären durch den Stern zweyter Größe in den Jagdhunden wird, weiter fortgesetzt, Denebola am Schwanze des Löwen bezeichnen. Regulus steht auf der Linie, welche vom Procyon nach Denebola führt. Eine Linie von den beyden untersten Sternen im Vierecke des großen Bären durch den Regulus im Löwen gezogen, trifft, verlängert, Alphard in der großen Wasserschlange. Eine andere, vom Aldebaran durch den Procyon, wird beynahe denselben Stern anzeigen. Alphard steht auch mit Sirius und Procyon östlich in einem fast rechtwinklichten Dreyecke, davon sich der rechte Winkel am Procyon befindet. Eine Linie vom Regulus durch Denebola wird, nach Osten verlängert, Vindemiatrix in der Jungfrau nur etwas nördlich vorbegehen.

\* \* \*

Die dem Februar beygefügte Sternkarte bildet abermals eine Hälfte der Morgenseite des gestirnten Himmels von Südost nach Nordost ab, so daß also der Ostpunkt gerade in der Mitte am Horizonte liegt. Sie ist für die Abendzeit gestellt, wenn sich der in diesem Monate beschriebene Stand des Himmels zeigt, da nämlich der erste Punkt des Krebses, oder der 90ste Grad des Aequators im Meridian steht, und der erste Punkt der Waage, oder der 180ste Grad des Aequators im Osten aufgeht, mithin die Ecliptik ihre höchste Lage am östlichen Himmel (bey uns unter einem Winkel von 61 Grad) gegen den Horizont hat. Die Karte zeigt vornehmlich, wie das schöne Löwen-Gestirn den Morgenhimmel heraufsteigt. Der kleine Löwe, der Sextant, das Haupthaar der Berenice, und die Jagdhunde kommen ganz, der Krebs größtentheils, und vom



## 182 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

großen Bären die Hinterfüße und die dem Schwanz am nächsten stehenden zwey Sterne in dessen bekanntem Vierecke, vor. Von der großen Wasserschlange zeigt sich schon ein ziemlicher Theil über dem Horizonte. Der Becher, die Jungfrau und Bootes gehen auf. Arcturus steht nahe unterm Horizonte ꝛc.

### Monat März,

Da nunmehr der Winter zu Ende geht, und die Tage, wegen der über unserm mittägigen Horizonte merklich höher herauf steigenden Sonne, fast am stärksten zunehmen, also, daß auch ihre Dauer am Ende des Monats die Dauer der Nächte übersteigt: so müssen die Beobachtungen der Sterne an heitern Abenden immer später vorgenommen werden. Zwischen 8 und 9 Uhr ist inzwischen die Abenddämmerung völlig vorbey, und da zugleich gewöhnlich der strenge Frost nachläßt, so werden auch die sternhellen Abende des Märzmonats, die größte Pracht der Natur am Firmamente zu bewundern, eine sehr schöne und bequeme Gelegenheit darbieten.

Ich habe nochmals einen gewissen Stand des Himmels für diesen Monat angenommen, und es trifft sich gerade, daß in demselben fast alle Sterne erster Größe, die bey uns sichtbar sind, zugleich über dem Horizonte stehen \*); daher denn diese Stellung des Himmels die schönste unter allen ist. Die folgende Tafel zeigt, um welche Zeit sich die,

\*) Es sind achtzehn Sterne erster Größe am Himmel, davon funfzehn in unsern Gegenden zu Gesicht kommen, und von diesen stehen anseht zwölf über dem Horizonte.



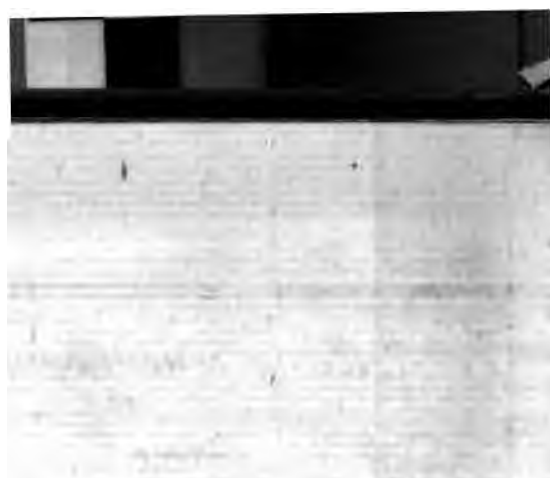
Märztz



Capella

Vorstecken West Nordwest nach Süd Südwest





Leser haben zur Betrachtung desselben durch den ganzen Monat  
einfinden müssen.

Den 1sten März um 9 Uhr 55 Min. Abends.

— 4	—	9	—	44	—	—
— 7	—	9	—	33	—	—
— 10	—	9	—	22	—	—
— 13	—	9	—	11	—	—
— 16	—	9	—	0	—	—
— 19	—	8	—	49	—	—
— 22	—	8	—	38	—	—
— 25	—	8	—	27	—	—
— 28	—	8	—	17	—	—
— 31	—	8	—	6	—	—

Da die Zunahme der Tage anjetzt sehr merklich wird, so habe ich einen gewissen Stand des Himmels durch den ganzen Monat März nicht früher, als die vorige Tafel zeigt, annehmen können. Ein z. B. im Anfange des Monats um eine Stunde früher vorfallender Stern würde sich am Ende desselben, wegen der immer später untergehenden Sonne und scheinbaren Bewegung der Sternbilder gegen dieselbe bereits bey noch wählender Abenddämmerung eingestellt haben. Unterdeffen kann man in der ersten Hälfte dieses Monats in frühern Abendstunden Acht gehen, wie die schönen Sterne im Süden, welche im vorigen Monate betrachtet worden, nach und nach weiter nach Westen rücken, die westlichen sich dem Horizonte nähern, die nördlichen unterm Pole weiter zur Linken gehen, und wie die Sterne am östlichen Himmel höher heraufkommen, indem am Horizont andere aufgehen.

Ich mache abermals den Anfang mit der



## Betrachtung der Milchstraße.

Man sieht diese lichte Zone des Himmels anjetzt die ganze Westseite des Firmaments einnehmen. Sie geht im Süden zum Westen, vom Horizont an zur Rechten in die Höhe; steht im Westen etwa 45 Grad hoch, und hat dort eine horizontale Stellung. Alsdann neigt sie sich in einem Bogen gegen die rechte Hand hinunter bis zum Horizonte recht im Norden.

Man findet niedrig am Himmel im Süden zum Westen in der Milchstraße vornehmlich einige kenntliche Sterne dritter und geringerer Größe am Hintertheile des Schiffes, welches nur mit wenigen Sternen über unsern südlichen Horizont herauf kommt.

Von hier geht dieselbe zur Rechten aufwärts zunächst durch die Buchdrucker-Officin, und dann zwischen Sirius im großen, und Procyon im kleinen Hunde, durch das Vordertheil des Einhorns, dessen Sterne vierter Größe es eben nicht besonders auszeichnen.

Etwas weiter zur Rechten herauf im Südwesten zum Westen streift sie nahe unter den an den Zwillingsofüßen stehenden Sternen vorbey, und zugleich steht unterhalb diesen Sternen die Keule und der östliche Arm des Orions in derselben. Im Westen zum Süden geht sie ferner sehr nahe über die beyden kenntlichen Sterne an den Hörnerspitzen des Stiers weg, welche hieselbst schräge unter einander stehen.

Recht im Westen, wo die Milchstraße ihren höchsten Stand am Abendhimmel hat, zieht sie sich durch den südlichen Theil des Fuhrmanns. Der helle Stern erster Größe, Alhazoth oder Capella in der Ziege des Fuhrmanns, glänzt hieselbst 54 Grad hoch, etwas außerhalb der Milchstraße

gegen den Scheitelpunkt. Von ihm zur Linken etwas außwärts, gerade im Westen, steht der Stern zweyter Größe an der Schulter. Er hat einen der fünften Größe nahe über sich zur Rechten. Nahe unter der Capella sind drey Sterne vierter Größe in einem kleinen länglichten Dreyeck in den Fiegen auf dem Rücken des Fuhrmanns zu erkennen. Von dem Stern an der Schulter zur Linken, unterwärts, sieht man der vierten Größe am Arme, bey welchem zur Rechten zwey von der fünften Größe nahe beysammen sich zeigen, und von der Capella unterwärts zeigt sich noch ein Stern vierter Größe am Fuße westlich, nahe unter der Milchstraße. Zwischen dem Stern an der nördlichen Hornspitze des Stiers, den einige auch zum Fuhrmanne rechnen, und der Capella, sind in der Milchstraße noch verschiedene kleine Sterne, auch einige kleine Sternhaufen in diesem Gestirne mit guten Augen zu erkennen.

Weiter nach Norden im Westnordwesten scheint der Perseus in der hellen Milchstraße. Hierin zeigt sich mitten in derselben der Stern zweyter Größe Algenib. An der Seite des Perseus, rechts und links, erblickt man einen Stern dritter Größe mit Algenib in einem flachen Bogen; der zur Rechten steht an der Schulter, und der zur Linken am Gürtel. Von diesem letzten zur Linken unterwärts, gegen das Siebengestirn, sind noch zwey der dritten Größe, schräge unter einander, am Fuße des Perseus, kenntlich. Unter dem Algenib, außerhalb der Milchstraße, scheint Algol, der veränderliche Stern zweyter Größe, am Kopfe der Medusa, den der Ritter Perseus hält. Dieser Stern hat nahe unter sich drey kleinere, welche mit ihm in einem kleinen verschobenen Vierecke stehen. Vom Algenib und seinen beyden benachbarten Sternen, rechts, sind Sterne am Kopf und an



## 186 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

dem nördlichen Arme des Perseus kenntlich, und besonders sieht man hier mitten in der Milchstraße eine neblichte Stelle an der Hand desselben, die sich durch Fernrohre als eine zahlreichere Sammlung kleiner Sterne darstellt.

Vom Perseus zur Rechten, gegen Nordnordwesten, scheinen die Sterne der Cassiopeja mitten in der Milchstraße. Die fünf vornehmsten Sterne dritter Größe in diesem Bilde, welches anseht eine umgekehrte Stellung hat, sind hier sehr leicht zu finden. Sie bilden ungefähr die Figur eines umgewendeten Y. Der unterste davon ist Schedir, an der Brust; der neben diesem zur Rechten, steht am Stuhl, und die drey übrigen gehören an den Füßen derselben.

Von der Cassiopeja weiter zur Rechten hinunter geht die Milchstraße zunächst durch den Kopf des Cepheus, der sich durch drey Sterne vierter Größe an der Krone kenntlich macht; und hierauf folgen in derselben, niedrig am Himmel, im Norden etwas ostwärts, die Sterne des Schwans. Dies Sternbild hat nunmehr seinen niedrigsten Stand, und dennoch glänzen davon noch viele Sterne über dem Horizonte, die bey uns niemals untergehen; besonders funktelt der Stern zweyter Größe, Deneb, am Schwauze, in einer Höhe von 7 Graden, fast noch im untern nördlichen Meridian. Neben Deneb zur Rechten, im Norden zum Osten, steht der Stern dritter Größe an dem einen Flügel, und unter Deneb zur Rechten, nahe am Horizonte, der Stern von gleicher Größe auf der Brust des Schwans.

### Die Sternbilder des Thierkreises am westlichen Himmel.

Diese glänzen anseht weiter herum zur Rechten, und niedriger gegen den Horizont, als im vorigen Monate. Der



erste Punkt des Widders ist schon weit unter dem Gesichtskreise, das Sternbild des Widders aber nähert sich demselben gegen Westnordwesten. Die beyden kenntlichen Sterne am Kopfe des Widders stehen nun gerade unter einander, und sind hieselbst sehr leicht zu finden. Der obere ist von der zweyten Größe vorn an der Stirn, der untere von der dritten am Ohr oder Horn, welcher nahe unter sich zur Linken den Doppelstern vierter Größe, Mesartchim, hat. Von hier aufwärts zur Linken sind die kleineren Sterne dieses Bildes.

Vom Widder zur Linken aufwärts, recht im Westen, steht das schöne Sternbild des Stiers. Man erblickt hier sogleich das bekannte Siebengestirn, oder die Plejaden, als ein Häuflein ganz kleiner Sterne. Dessen hellster Stern, Alcyone, ist von der dritten Größe. Mit dem Siebengestirn in fast horizontaler Linie zur Linken funkelt Aldebaran, das südliche Auge des Stiers, von der ersten Größe, in röthlichem Lichte. Mit diesem schönen Sterne stehen zur Rechten die Hyaden, etwa vier Sterne dritter oder vierter Größe, in Figur eines anseht aufrecht stehenden V. Nahe bey diesen zur Linken, und unterhalb, zeigen sich kenntliche Sterne an den Vorderfüßen und der Brust des Stiers. Zwischen den Hyaden und dem Siebengestirne stehen Sterne am Kopf und Rücken. Ueber den Aldebaran herauf, etwas zur Linken, sind, zunächst unter der Milchstraße, die beyden kenntlichen Sterne an den Hörnern des Stiers schräge unter einander sehr leicht zu finden. Der oberste zur Rechten, ein Stern zweyter Größe, steht an der Spitze des nördlichen, und der von der dritten Größe zur Linken, unterwärts, an der Spitze des südlichen Horns. Nicht weit vom Westpunkte herauf sind zwey Sterne vierter Größe am Schenkel des einen

Vorstellung einer Süden



unterschiedliche von geringerer Größe, welche, nebst den vorigen, das sehr kenntliche Sternbild der Zwillinge ausmachen.

### Die Sternbilder des Thierkreises am östlichen Himmel.

Von den Zwillingen zur Linken folgt der Krebs; er steht noch fast recht im Süden. Ob er sich gleich nicht durch helle Sterne kenntlich macht, so ist doch in ihm die Krippe eine merkwürdige Sterngruppe, welche man mit bloßen Augen als eine kleine blasse Wolke, die ungefähr die Größe des Mondes hat, aber von länglicher Figur ist, unter Cassiopea und Pollux zur Linken findet \*). Nahe über und unter der Krippe, ein wenig zur Linken, stehen zwey Sterne dritter Größe, welche die Esel genannt werden. Westwärts bey der Krippe stehen zwey Sterne fünfter Größe unter einander. Mit der Krippe unterwärts im großen Dreiecke zeigen sich zwey Sterne dritter Größe, wovon der östliche und höchste, der eigentlich aus zwey nahe beysammen stehenden Sternen vierter Größe zusammengesetzt ist, genau im Meridian an der südlichen Scheere des Krebses steht; er hat einen von der vierten Größe links bey sich. Außer diesen Sternen sind noch einige von der fünften Größe und verschiedene kleinere in die-

Jahren in dieser Größe von mir beobachtet worden; er war sonst nur ein Stern vierter oder fünfter Größe.

- \*) Bereits durch mittelmäßige Fernröhre zeigt sich, daß die Krippe aus einem Haufen sehr kleiner Sterne bestehe, deren Anzahl sich über 30 erstreckt. Sie hat viele Aehnlichkeit mit dem Siebengestirne, nur daß ihre Sterne theils kleiner sind, theils näher bey einander stehen, so daß sie einzeln ohne Fernröhre sich nicht mehr erkennen lassen; dahingegen in den Plejaden mit guten Augen noch einzelne Sterne zu erkennen sind. Auf der ersten Kupfertafel ist diese Sterngruppe abgebildet.



190 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

sem Gestirne, besonders nord- und westwärts von der Präsepe an den nördlichen Füßen des Krebses \*).

Vom Krebse weiter nach Osten scheint im Südosten zum Süden der Löwe mit vielen hellen Sternen. Einer der ersten Größe, von der Präsepe etwas niederwärts im Süd-südosten, 50 Grad über dem Horizont, ist Regulus, bey den Arabern Kalbeleded genannt, und wird als das Herz des Löwen vorgestellt. Ueber ihm, etwas zur Linken, stehen drey kenntliche Sterne am Halse schräge unter einander in einem Bogen, wovon der mittelfte nach Osten ausweicht, und der hellste ein Stern zweyter Größe ist. Von dem obersten zur Rechten, etwas in die Höhe, machen besonders drey Sterne vierter Größe, nebst einigen kleinern, den Kopf des Löwen aus. Vom Regulus zur Rechten sieht man deutlich die Sterne an den Vorderfüßen. Vom Regulus gerade nach Osten hin stehen zwey Sterne dritter Größe schräge unter

\*) Nach den Fabeln einiger Poeten ist dieser Krebs vom Jupiter an den Himmel gesetzt, weil er die Flucht einer Nomphe durch sein Kneifen aufgehalten. Nach anderer Meinung war es derjenige, den Herkules zertrat, als er ihn in dem Kampfe mit der Lernaïschen Schlange hinderlich war. Er wurde von der Juno, die beständig darauf bedacht war, die Heldenthaten des Herkules zu verhindern, unter die Sterne versetzt. Die der Krippe benachbarten beyden Esel sollen, nach den Fabeln, diejenigen seyn, die den Sieg des Jupiters, bey seinem Streite mit den Riesen, beförderten; entweder durch ihr Geschech, das die Riesen erschreckte, oder weil sie dem Vulkan und den Waldgöttern, die dem Jupiter zu Hülfe kamen, als Lastthiere dienten. Es wurden im Krebse beym Hevel 2 Sterne von der dritten Größe, 3 von der vierten, 7 von der fünften, 15 von der sechsten, einer von der siebenten Größe, und die Präsepe, in allem also 29 Sterne gezählt.

einander am Rücken, mit welchen weiter zur Linken, unterwärts im Südosten zum Osten, der zweyte, aber nicht so helle als Regulus glänzende Stern erster Größe im Löwen, gemeinlich Denebola genannt, am Schwanz in einem fast rechtwinklichten Triangel sich zeigt. Unter diesen dreyen zur Rechten findet man noch unterschiedliche Sterne vierter Größe an den Schenkeln und Hinterfüßen des Löwen.

Unter diesem schönen Sternbilde folgt am östlichen Himmel die Jungfrau. Der Kopf steht zunächst unter den Sternen an den Hinterfüßen des Löwen, und die Füße am Horizont im Osten zum Süden, so daß also dies große Gestirn nunmehr fast völlig aufgegangen ist. Niedrig im Ostsüdosten kommt ein heller Stern erster Größe in der Jungfrau den östlichen Himmel herauf. Es ist dies die sogenannte Kornähre, *Spica*, auch *Uzimech* genannt. Von diesem ziemlich herauf zur Linken gegen Osten zum Süden, etwa 30 Grad hoch, steht *Vindemiatrix*, ein Stern dritter Größe, am nördlichen Flügel der Jungfrau. Zwischen *Vindemiatrix*, *Spica* und dem Löwen, scheinen fünf Sterne dritter Größe, wovon drei, gerade unter *Denebola*, in einer gegen die linke Hand unterwärts gehenden Linie stehen. Der mittelfte davon ist dem ersten Punkte der Waage nahe, wo die Sonne sich befindet, wenn Tag und Nacht bey'm Anfange des Herbstes gleich sind; und der unterste und hellste erscheint durch gute Fernröhre doppelt. Außer diesen angezeigten Sternen schimmern noch unterschiedliche kleinere in der Jungfrau.

Die Sternbilder am westlichen Himmel, unter dem Thierkreise.

Im Südwesten zum Süden, nicht hoch über dem Gesichtskreise, funkelt der hellste Fixstern am Himmel, *Sirius*,



## 192 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

mit einem sehr schönen Lichte, am Maule des großen Hundes. Es zeigen sich nahe bey ihm zur Linken ein Stern dritter und zwey von der vierten Größe am Kopfe dieses sitzenden Hundes. Vom Sirius zur Rechten, etwas unterwärts, scheint ein Stern zweyter Größe vorn am Fuße, und unter ihm zur Linken gegen den Horizont glänzen noch vier helle Sterne zweyter Größe am Rücken und an den Hinterfüßen. Drey davon stehen im Südsüdwesten in einem rechtwinklichten Dreyecke. Die Milchstraße geht dem großen Hunde nahe östlich vorbey.

Vom Sirius herum zur Rechten, aufwärts, im Südwesten zum Westen, zieren die hellen Sterne des Orions den Abendhimmel. Es zeichnen sich hier besonders die drey schönen Sterne zweyter Größe am Gürtel des Orions aus, welche anjezt beymahle in einer horizontalen Linie neben einander glänzen. Der äußerste zur Linken hat einen Stern vierter Größe nahe unter sich. Ueber jenen dreyen, die man auch unter dem Namen des Jacobsstabes kennt, scheinen zwey helle Sterne schräge unter einander. Der oberste zur Linken, von der ersten Größe, funkelt mit einem röhlichen Lichte. Er führt den Namen Beteigeweze und steht an der östlichen Schulter, und der untere zur Rechten, ein Stern zweyter Größe, heißt Bellatrix, und steht an der westlichen Schulter des Orions. Gerade unter dem Jacobsstabe glänzt sehr lebhaft Rigel, ein Stern erster Größe, am westlichen Fuße; und von diesem zur Linken, etwas aufwärts, steht einer von der dritten Größe am östlichen Knie des Orions. Zwischen diesen beyden und dem Gürtel zeigen sich die Sterne am Schwerte oder Degen. Flamsteed setzt den obersten (K nach Doppelmayr) aus zwey kleinern, 1. 2. <sup>o</sup> von der vierten und sechsten Größe, zusammen (es zeigen sich aber durch Fern-

röhre



ihre noch mehrere); dieser heißt eigentlich der mittlere am Schwerdt, und hat den merkwürdigen Nebelfleck um sich, wovon beym Monat Februar ein mehreres vorgekommen. Gerade zwischen Bellatrix an der Schulter des Orions, und Aldebaran im Stiere, sind verschiedene Sterne vierter Größe am Schilde oder der Löwenhaut des Orions sichtbar. Zwischen Bellatrix und Betelgeuze zur Rechten, etwas aufwärts, erblickt man drey kleine Sterne am Kopfe, welche die Haas heißen. Zunächst über Betelgeuze steht ein Stern vierter Größe am östlichen Arm, und weiter herauf die Hand und Keule des Orions in der Milchstraße mit einigen kleinen Sternen. Außer diesen angezeigten vornehmsten Sternen trifft man noch viele kleine in diesem schönen Bilde an, das einen Helden des Alterthums, mit einer Keule und Löwenhaut, oder einem Schilde bewafnet, vorstellt \*).

Zunächst unter den Füßen des Orions, zur Linken, scheinen die Sterne des Saafen. Zwey von der dritten Größe stehen unter einander nahe am Horizont im Südwesten, und von ihnen zur Linken zwey von der vierten Größe fast in gleicher Stellung; erstere an der Brust, und diese an den Hinterrücken oder Läufen. Zunächst unterm Nigal, etwas linker Hand, zeigt sich ein geschobenes Viereck von kleinen Sternen an den Ohren oder Köpfeln, und tiefer einer von der vierten Größe am Kopfe. Unter dem Stern am östlichen Knie des

\*) Das Sternbild des Orions ist das merkwürdigste am ganzen Himmel, nicht allein, weil es mit vielen hellen Sternen in die Augen fällt, sondern auch, weil es mit einer großen Menge kleiner Sterne besetzt ist, die man nur durch Fernröhre, vornehmlich mit sogenannten Nachtfernröhren oder Sternsuchern, welche nur kurz sind, ein breites Objectiv und Ocularglas haben, also wenig vergrößern, und die Gegenstände in einem hellen Lichte zeigen.

194 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Orions zur Linken sind noch drey Sterne vierter Größe in einer gebogenen Stellung am Rücken des Haasen kenntlich.

Ueber dem Rigel zur Rechten trifft man einen Stern dritter, und unter demselben einen von der vierten Größe im Eridanflusse an, welches Gestirn sich hier noch durch einige Sterne bis zum Horizont im Westsüdwesten zeigt. Westlich bey den Sternen des Haasen, und dem Sterne Rigel im Orion, formirte Kirch zwischen den Krümmungen des Eridanflusses, aus vier Sternen vierter Größe, die in einer geraden Linie unter einander stehen, den Brandenburgischen Scepter, welchen ich in meinen Himmelskarten aufgenommen.

Nah am Horizonte, gerade im Westen, glänzt noch von dem fast völlig untergegangenen Sternbilde des Wallfisches der Stern Menkar am Rachen, nebst einigen weniger kenntlichen am Kopfe desselben.

Die Sternbilder in den südöstlichen und südlichen Gegenden unter dem Thierkreise.

Von dem hellen Sirius aufwärts durch die Milchstraße, etwas zur Linken, funkt Procyon, auch Algomeiza genannt, der Stern erster Größe im Kleinen Hunde. Nahe bey demselben zur Rechten, etwas aufwärts, sieht ein Stern dritter Größe am Halse desselben, und ostwärts unterm Procyon verschiedene von der fünften Größe am Schwanz und an den Hinterfüßen. Dies Gestirn enthält, außer diesen, nur noch einige Sterne von der geringsten Größe \*). Zwi-

\*) Es scheint der kleine Hund ein Sinnbild der Treue und Wachsamkeit zu seyn. Die Meinungen der Poeten über seinen Ursprung am Himmel sind verschieden. Einige sagen, er sey eben so, wie der große, dem Orion, als einem berühmten Jäger, beygefügt. Andere wollen, daß er Mära geheiß, und dem



sehen dem kleinen und dem großen Hunde, und ostwärts von denselben, steht das Einhorn (Monoceros) zum Theil in der Milchstraße, mit einigen Sternen vierter Größe.

Vom Procyon gerade zur Linken steht der Kopf der großen Wasserschlange (Hydra) recht im Meridian. Es ist derselbe durch einige Sterne vierter Größe gut zu bemerken. Man wird hier ein geschobenes längliches Viereck von Sternen vierter Größe finden. Unter denselben zur Linken scheint ein Stern erster oder zweiter Größe mit einem dunklen Lichte, welcher Alphard und auch das Herz der großen Wasserschlange genannt wird. Von hier an geht diese lange Gestirn mit verschiedenen kenntlichen Sternen vierter Größe in einigen Krümmungen bis zum Horizonte gegen Südosten, woselbst es noch nicht völlig aufgegangen ist \*).

Ikarnos zugehört. Er habe sich, aus Treue gegen seinen Herrn, in einen Brunnen gestürzt, als er denselben und seine Tochter Erigone umkommen sah, und sey deswegen unter die Sterne versetzt worden. Beym Bootes und der Jungfrau kommt die nähere Geschichte des Ikarnos und der Erigone vor. Noch andere behaupten, es sey der Hund der Helena, welchen sie sehr liebte, und auf ihrer Reise, als sie vom Ritter Paris entführt wurde, verlor, worüber sie in eine große Traurigkeit gerieth, und den Jupiter bat, dieses Hündchen unter die Sterne zu versetzen. Hevel hat im kleinen Hunde einen Stern von der ersten, einen von der dritten, 4 von der fünften und 7 von der sechsten Größe, in allem 13 Sterne.

\*) Die große Wasserschlange hat mit den beyden folgenden Sternbildern, dem Raben und Becher, welche auf ihr stehen, einerley fabelhaften Ursprung. Als Apollo, so lautet die Fabel, dem Jupiter ein Opfer bringen wollte, schickte er den Raben, welcher dem Apollo zugeeignet wurde, mit einem Becher ab, um Wasser zu holen. Der Rabe verweilte sich auf einem Feigenbaume, bis dessen Frucht völlig reif war, und gab



196 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Zur Rechten bey dem hellen Sterne Spica, oder der Kornähre in der Jungfrau ist der Rabe, auf der Wasserschlange stehend, über dem südlichen Horizont aufgegangen. Es scheinen hier niedrig am Himmel drey Sterne dritter Größe in Figur eines rechtwinkllichten Dreypaß. Die beyden obern stehen an den Flügeln, und der untere zur Linken, nahe am Gesichtskreise, an den Füßen. Von diesem letztern zur Rechten zeigen sich noch zwey Sterne vierter Größe am Kopf und Schnabel des Raben, welche mit jenen dreyen ein verschobenes Viereck bilden.

Ueber dem Raben zur Rechten befindet sich der Becher, welcher auch auf der Wasserschlange seinen Stand hat. Es zeigt sich dies Gestirn hieselbst nur an Sternen vierter Größe, die in Figur eines beynahe sich schließenden Ringes stehen.

Zwischen Alphard und dem Löwen im Thierkreise steht der astronomische oder uranische Septant. Dies Gestirn ist nur aus kleinen Sternen formirt, und kommt wenig zu Gesicht \*).

nachher als die Ursache seines langen Aussehbeybens eine Schlange an, die ihn verhindert hätte, Wasser zu schöpfen. Allein Apollo verwandelte zur Strafe die weißen Federn des Raben in schwarze, stellte ihn gerade dem Becher gegenüber, und befahl der Schlange, ihm das Trinken zu verwehren. Einige halten diese Hydra auch für die Lernäische oder vielköpfige Schlange, ein Ungeheuer, welches Herkules tödtete. Hevel zählt in der Hydra 35 Sterne, als: einen von der ersten, zwey von der dritten, 15 von der vierten, 9 von der fünften und 8 von der sechsten Größe.

\*) Hevel hat im vorigen Jahrhunderte diesen Septanten am gestirnten Himmel eingeführt. Er enthält nur 12 Sterne, nämlich 1 von der vierten, 5 von der fünften, 5 von der sechsten, und 1 von der siebenten Größe. Er soll vermuthlich das Anden-

Der beträchtlich große Raum unterhalb der Wasserschlange bis zum Horizonte von Süden nach Südosten zum Süden ist von kenntlichen Sternen ziemlich leer. Unterdeßsen sieht hier ostwärts beym großen Hunde das Hintertheil des Schiffs *Argo* in der Milchstraße über dem Südhorizonte, worin sich verschiedene Sterne dritter und vierter Größe auszeichnen. Ueber diesen ostwärts vom *Sirius* und nahe zur Linken an der Milchstraße sind die vornehmsten Sterne in der Buchdrucker-Werkstatt zu erkennen; und aus den kleinen Sternen ostwärts, bey denen des Schiffs, formirt *de la Caille* den Schiffskompaß, welchem ich noch die *Loge* hinzugesellt habe. Zunächst unterhalb der Wasserschlange, in der Gegend südostwärts vom *Alphard*, setzt *de la Lande* eine Kage; und weiter südwärts unter der Schlange, zwischen dem Becher und Compaß, sieht die von *de la Caille* eingeführte Luftpumpe mit mehrentheils kleinen Sternen fünfter und sechster Größe.

Die Sternbilder an der Ost- und Westseite des Himmels, nördlich über dem Thierkreise.

Sehr hoch am Himmel, wenn man das Gesicht nach Norden wendet, dem Scheitelpunkte nur etwas zur Rechten, befindet sich nunmehr das schöne Gestirn des großen Bären. Hier glänzen die sieben Sterne zweyter Größe, welche unter dem Namen des großen Wagens bekannt sind, am Hintertheile. Vierer stehen aufwärts in einem läng-

ken des Sertanten erhalten, welchen *Tycho de Brahe* auf seiner um das Jahr 1590 berühmten Sternwarte, *Uraniburg* genannt, die ihm der dänische König *Friedrich I* auf der im Sund gelegenen Insel *Hveen* erbauen ließ, zu den Beobachtungen des Himmels gebraucht hat.



198 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

lichten Vierecke, und drey haben eine bogenähnliche Stellung unterhalb denselben etwas zur Linken. Diese letztern machen den Schwanz des großen Bären aus. Von den beyden obersten im Vierecke heißt der zur Linken Dubhe. Sehr nahe bey dem mittlern am Schwanz ist mit guten Augen der kleine Stern *Alcor* sichtbar. Gerade von dem Vierecke zur Linken, recht im nördlichen obern Meridian, zwischen dem Pol und Scheitelpunkte, scheinen viele kleine Sterne am Kopfe. Ueber diesen und nahe südwärts bey dem Scheitelpunkte zeigen sich zwey Sterne dritter Größe nahe bey einander an dem einen Vorderfuße. Vom Scheitelpunkte nur etwas gegen Osten findet man einen Stern dritter Größe an der Brust, und von dem Vierecke gegen Süden sind noch viele von der vierten und von geringerer Größe am Bauch und an den Hinterfüßen des großen Bären zu sehen.

Zwischen dem Viereck im großen Bären und dem Vorbertheile des Löwen im Thierkreise, ist der Kleine Löwe an drey Sternen dritter und einigen der vierten Größe zu erkennen.

Unter dem Vierecke des großen Bären, zur Rechten, stehen die beyden Jagdhunde, *Asterion* und *Chara*. Hierin zeigt sich fast gerade vom Osten herauf, etwa 50 Grad hoch, besonders der Stern zweyter Größe am Halsbände der *Chara*.

Nicht weit von diesem hellen Stern in den Jagdhunden, zur Rechten im Osten zum Süden, schimmert eine zahlreiche Sammlung kleiner Sterne der vierten und fünften Größe in einer länglichten Figur. Sie machen das Haupthaar der *Berenice* aus.

Gerade unter dem hellen Sterne der *Chara* ostwärts steht *Arctur*, der schöne Stern erster Größe, im *Bootes*,



etwa 25 Grad hoch. Dies Gestirn ist nun völig aufgegangen, und macht sich hieselbst durch viele Sterne kenntlich. Unterhalb dem Arctur stehen zwey Sterne dritter Größe nahe bey einander an dem einen, und über demselben zur Rechten ein Stern dritter und zwey von der vierten Größe am andern Fuße. Vom Arctur zur Linken sind noch vier Sterne dritter Größe, wovon der äußerste zur Linken zum Kopfe gehört. Neben dem untersten Stern am Schwanz des großen Bären, zur Linken, bemerkt man drey Sterne vierter Größe nahe bey einander an der einen Hand des Bootes, womit er die Jagdhunde leitet.

Unter dem Kopfe des Bootes glänzt im Ostnordosten der Stern zweyter Größe in der nördlichen Krone, Gemma, der Edelstein, und ist daran sehr leicht zu erkennen, weil unterschiedliche kleinere Sterne mit ihm zum Theil ringsförmig gestellt erscheinen.

Am Horizont im Ostnordosten, unter Gemma zur Rechten, kommen Sterne dritter und vierter Größe am Kopfe der Schlange, die der noch unterm Osthorizonte stehende Ophiurus hält, zum Vorschein.

An der Abendseite des Himmels findet man nicht weit zur Rechten über dem Kopfe des Widder, welcher niedrig im Westnordwesten steht, den nördlichen Triangel mit drey Sternen vierter Größe in Figur eines langen Dreyecks. Er hat einen kleinern zur Linken bey sich.

Neben den Triangeln zur Linken ist das kleine Gestirn, die Fliege oder Biene, welches zum Widder gehört, an einem Stern dritter und zwey der vierten Größe kenntlich.

Nacht im Nordwesten, unter der Cassiopeja und dem Perseus, glänzen die Sterne der Andromeda niedrig am Himmel. Der Stern zweyter Größe am Kopfe steht schon

## 200 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

im Horizonte. Mirach am Gürtel, ist noch sehr gut etwa 12 Grad hoch gegen Nordwesten zu finden. Er hat einen Stern dritter Größe zur Rechten, als den mittelften im Gürtel, neben sich; und von diesem letztern weiter zur Rechten, etwas aufwärts, steht der merkwürdige Nebelfleck bey'm Gürtel. Von Mirach herauf, etwas zur Linken, ungefähr 25 Grad hoch, scheint Alamaß, der Stern zweyter Größe, am Fuße der Andromeda, welches Sternbild anjetzt in verkehrter Stellung am nordwestlichen Himmel hinabsinkt.

Den Raum hoch am Himmel, nördlich über Castor und Pollux, nimmt der Luchs (Lynx) ein, welcher nur Sterne der geringsten Größe enthält.

### Die nördlichen Sternbilder.

Um den merkwürdigen Polarstern anjetzt leicht zu finden, ziehe man in Gedanken eine Linie durch die beyden obersten Sterne im Vierecke des großen Bären, oder den Hinterrädern des großen Wagens, welche auch deswegen die Weiser genannt werden, gegen die linke Hand nordwärts bis zu einem Sterne, der ihnen an Größe gleich ist; so wird dies der gesuchte seyn. Er heißt unter andern Cynosura, und von den Seefahrenden wird er auch Tramontana genannt \*). Er steht in einer Weite von drey bis vier Mond-

\*) Unter dieser Benennung verstehen die Seefahrer entweder den Polarstern, oder den Nordpol selbst, oder auch nur den Nordwind. Diejenigen, welche das mittelländische Meer befahren, haben die Alpen und Apenninischen Gebirge gegen Norden, und sehen folglich des Nachts den Polarstern beständig über oder jenseits dieser Berge, woraus der Name Tramontana, das ist: was man jenseits der Gebirge sieht, entstanden ist. Sprichwortsweise heißt: die Tramontana verlieren, so viel, als sich verirren.



durchmessen, anseht zur Linken unter dem Nordpole. Der kleine Bär, dessen äußerster Stern am Schwanz, der Polarstern ist, zeigt sich neben dem Pole zur Rechten in aufrechter Stellung. Die zwey hellen Sterne auf der Brust des kleinen Bären stehen hier schräge unter einander. Der oberste ist von der zweyten, und der unterste von der dritten Größe. Zwischen diesen und dem Polarstern stehen drey Sterne vierter, und einer der fünften Größe, welche mit den vorigen die vornehmsten sieben Sterne des kleinen Bären ausmachen, die eine ähnliche Stellung mit den sieben hellen des großen Bären haben, und daher auch der kleine Wagen genannt werden.

Zwischen dem Polarstern und der Capella im Fuhrmanne steht der Giraffe (*Camelopardalus*). Es sind viele kleine Sterne in diesem Bilde, deren Stellung sich aber nicht deutlich angeben läßt.

Vom Polarstern unterwärts bis zur Milchstraße, zwischen der Cassiopeja und dem Schwan, steht das Gestirn des Cepheus in verkehrter Stellung im untern nördlichen Meridian. Man trifft hier vornehmlich drey Sterne dritter Größe, und viele kleine an, die dieses Sternbild kenntlich machen.

Unter dem Kopfe des Cepheus steht niedrig im Norden zum Westen die Wiedze mit einigen kleinen Sternen.

Das ganze Sternbild des nördlichen Drachen scheint nun völlig außer dem nördlichen Meridian gegen Osten im Nordnordosten mit vielen sichtbaren Sternen. Unter dem Gestirne des kleinen Bären stehen Sterne dritter und geringerer Größe in den verschiedenen Krümmungen desselben. Niedrig im Nordosten zum Norden, einige 20 Grad hoch, läßt sich der Kopf des Drachen an zwey Sternen dritter



202 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Größe erkennen. Mit den beyden hellen Sternen auf der Brust des kleinen Bären, ostwärts im Dreyeck, scheint der hellste Stern zweyter Größe am Schwanze. Von demselben krümmt sich gegen die linke Hand aufwärts, bis an den nördlichen obern Meridian, der übrige Theil des Schwanzes zwischen dem großen und dem kleinen Bären hindurch.

Unter dem Drachen, fast im Nordnordosten, funkelt niedrig am Himmel, *Wega*, der helle Stern erster Größe, in der Leier. Er kommt in den Abenden dieses Monats wieder etwas weiter am Morgenhimmel herauf. Von der Leier zur Rechten im Nordosten, zwischen diesem Gestirn und der Krone, geht der *Herkules* mit vielen kennlichen Sternen auf, und ist bey nahe völlig über dem Horizonte. Man findet hier viele der dritten und vierten Größe.

Den Raum zwischen den Sternen am Kopfe des Bootes, dem Drachen und *Herkules*, nimmt der *Mauerquadrant* ein.

\* \* \*

Allgemeine kurze Anleitung zur Kenntniß der Sterne  
in dem jetzigen Stande des Himmels.

Noch steht am westlichen Himmel der schöne gleichseitige Triangel, den die drey Sterne erster Größe: *Sirius*, *Procyon* und *Beteigewe* bilden. Eine Linie vom *Sirius* durch *Procyon* aufwärts gezogen, wird der Präsepe im Krebs nicht weit westlich vorbegehen. Eine Linie von dem Sterne zweyter Größe am Vorderfuße des großen Hundes durch *Beteigewe* geht, aufwärts verlängert, durch die beyden Sterne an den Hörnern des Stiers. *Bellatrix*, *Aldebaran* und das Siebengestirn findet man auf einer jetzt horizontalen Linie. Linien von *Bellatrix* nach dem

Stern an dem östlichen Knie des Orions, und von Beteiguze nach Rigel durchschneiden sich da, wo der mittelfte Stern von den dreyen im Gürtel des Orions steht. Eine Linie vom Aldebaran nach Rigel geht durch die Sterne am Rande der Löwenhaut des Orions. Eine Linie vom Beteiguze bis nach Pollux gezogen, wird mittlerweile den Stern zweyter Größe an den Füßen der Zwillinge treffen. Eine Linie vom Pollux nach dem Stern an der südlichen Hornspitze des Stiers gezogen, geht durch Propus. Der Stern an der südlichen Hornspitze des Stiers, das Siebengestirn und der helle an der Stirn des Widders stehen auf einer Linie. Eine Linie von Beteiguze nach Aldebaran gezogen, geht inzwischen durch die drey kleinen Sterne, die Ruß, am Kopfe des Orions. Gerade zwischen Procyon und Beteiguze findet man die kleinen Sterne am Kopfe des Einhorns in der Milchstraße. Wird die Linie von Beteiguze nach Procyon ostwärts verlängert, so geht solche durch den Kopf der großen Wasserschlange. Eine Linie durch Castor und Pollux niederwärts gezogen, geht der Krippe nur etwas westlich vorbey. Eine Linie durch den Aldebaran und das Siebengestirn weiter fortgesetzt, wird die Biene und den nördlichen Triangel anzeigen. Derselbe steht auch gerade zwischen den Sternen am Kopfe des Widders und Alamaß am Fuße der Andromeda. Eine Linie von der Capella nach Alamaß wird mittlerweile durch den Perseus zwischen Algol und Algenib an der Seite des Perseus hingehen. Eine Linie von Alamaß zur Rechten aufwärts, wird durch die Cassiopeja und den Cepheus gehen. Eine Linie von dem letzten Stern im Schwanze des großen Bären nach dem Sterne zweyter Größe im Kleinen Bären, welcher der oberste von den



204 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

beyden hellen Sternen in diesem Gestirn ist, gezogen, zeigt inzwischen den Stern der zweyten Größe im Schwanze des Drachen an. Eine Linie von dem mittlern Stern im Schwanze des großen Bären durch den von der zweyten Größe in den Jagdhunden gezogen, wird, verlängert, das Haupthaar der Berenice anzeigen. Diese letztere Sternengruppe steht auch mitten auf dem Wege zwischen Chara und Denebola. Eine Linie von Vindemiatrix durch den Arctur gezogen, wird weiter fortgesetzt, Gemma in der Krone treffen. Eine Linie von der Spica nach Denebola am Schwanze des Löwen geht durch viele Sterne der Jungfrau. Eine Linie von dem Sterne zweyter Größe am Halse des Löwen durch den Regulus, wird, unterwärts fortgesetzt, Alphard, in der großen Wasserschlange, ostwärts nur etwas vorbegehen. Eine Linie vom Regulus durch Denebola streift, verlängert, Vindemiatrix in der Jungfrau nahe nordwärts vorbey.

\* \* \*

Die Sternkarte für den März stellt, für die Zeit des in diesem Monate beschriebenen schönsten Standes des gestirnten Himmels, die Hälfte der Abendseite desselben von Süd-Südwest bis nach West-Nordwest vor, so daß also der Punkt West-Südwest gerade im Mittelpunkte der Karte am Horizonte liegt, und den Augenpunkt des Beobachters angiebt. Der  $131\frac{1}{2}$  Grad des Aequators steht mit dem Sterne dritter Größe an der Scheere des Krebses im Meridian, und folglich geht der  $41\frac{1}{2}$  Grad des Aequators im Westen unter. Diese Karte stellt eine schöne Aussicht am westlichen Himmel vor, und zeigt die perspectivische Lage der daselbst stehenden hellen Sterne des Stiers, Orions, Fleinen und großen Hundes, Suhrmanns. Der Widder mit der Biene,





222 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

an der Scheere und den der vierten Größe an den südlichen Füßen des Krebses vorbei, und ostwärts verlängert, nach Denebola gehen. Eine Linie von den beyden östlichen Sternen im Vierecke des großen Bären durch Regulus, zeigt nach Süden verlängert, Alphard in der Wasserschlange an. Procyon, Regulus und Alphard, bilden ein ziemlich großes Dreyeck, an welchem Regulus die östliche, Alphard die südliche, und Procyon die westliche Spitze einnimmt. Eine Linie von Capella durch Castor wird, weiter fortgesetzt, die Krippe im Krebs berühren. Eine Linie von Castor nach Aldebaran gezogen, geht mittlerweile zwischen die beyden Sterne an den Hörnern des Stiers hindurch. Die Linie vom Castor und Pollux durch die Capella verlängert, wird ungefähr den Algenib, im Perseus bezeichnen. Eine Linie von dem ersten Stern am Schwänze des großen Bären, welcher nämlich dem Vierecke am nächsten steht, durch den Polarstern, wird, auf jener Seite des Pols verlängert, mitten durch die Cassiopeja gehen. Eine Linie von den beyden westlichen Sternen im Vierecke des großen Wagen (den Hinterrädern) durch den Polarstern geht verlängert durch den Cepheus. Die Linie vom Polarstern bis zu der Leyer geht mitten durch die Sterne des Drachen. Eine Linie vom Arctur nach der Leyer geht mittlerweile erstlich dem hellen Sterne in der Krone nahe nordlich vorbei, und alsdann durch einen Theil vom Herkules. Vindemiatrix, Arctur und Gemma, findet man auf einer Linie, und fast gleich weit von einander. Eine Linie von der Spica durch Vindemiatrix wird, verlängert, die Sternengruppe, das Hauptbaar der Berenice anzeigen. Am östlichen Himmel stehen auch drey Sterne erster Größe in einem fast gleichseitigen Dreyeck, nämlich

der Haase, Monoceros, Perseus, Fuhrmann und die Zwillinge kommen ganz oder zum Theil vor. Vom Wallfische steht nur noch der Kopf, und vom Eridanusflusse nur noch ein kleiner Theil über dem Horizonte. Die Milchstraße und die Ecliptik zeigen sich gleichfalls u.

### Monat April.

Die Sonne steigt nunmehr sehr merklich über der Mittellinie am mittägigen Himmel weiter herauf. Sie verläßt später am Abend unsern westlichen Gesichtskreis, und die Tage nehmen am merklichsten zu. Daher wird nun bey heitrer Luft, der glänzende Vorhang des Tageslichtes, der jenen unermesslichen Schauplatz der Werke Gottes am gestirnten Himmel unsern Augen verbirgt, in immer spätern Stunden mit geendigter Abenddämmerung hinweggezogen. Hingegen läßt der angehende Frühling bequemere Witterungen, als in den vorigen Monaten, zur Beobachtung der Schönheiten des Firmaments erwarten.

Wegen der starken Zunahme der Tage kann ich in diesem und in den drey folgenden Monaten keinen gewissen Stand des Himmels in den Abendstunden durch den ganzen Monat annehmen. Denn gesetzt, ich wählte z. B. für den Anfang des Aprils eine Stellung um 10½ Uhr, so würde sich solche am Ende des Monats um 8½ Uhr zeigen; allein, alsdann ist die Abenddämmerung noch so stark, daß keine Sterne zum Vorschein kommen können.

Ich werde deswegen für die erste Hälfte des Aprilmonats den Stand des gestirnten Himmels um eine gewisse Abendstunde, da die Dämmerung völlig aufgehört hat, bey-



## 206 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

läufig entwerfen, und solchen in vier Betrachtungen abtheilen; für die letzte Hälfte des Monats aber eine Anweisung geben, wie die vorher bekannt gemachten vornehmsten Sterne um eine gewisse Stunde ihre Stellung verändert haben.

### Die Betrachtung des gestirnten Himmels in der ersten Hälfte des Aprils gegen neun Uhr des Abends.

#### Die Sternbilder am westlichen Himmel.

Im Nordwesten zum Westen geht der Widder unter, von dessen kleinen Sternen, wegen ihres niedrigen Standes, fast keine mehr zu Gesicht kommen.

Der nördliche Triangel zeigt sich noch niedrig im Nordwesten, an drey kleinen Sternen vierter Größe, neben welchen zur Linken sich die Fliege an einem Sterne dritter und zweyen der vierten Größe kenntlich macht.

Im Westen zum Norden nähert sich auch das schöne Sternbild des Stiers dem Horizonte. Man findet hier sehr leicht den Aldebaran, oder das südliche Auge des Stiers, mit einem röthlichen Lichte funkeln, neben welchem zur Rechten die Hyaden in Figur eines aufrechtstehenden V erscheinen. Sie stehen vorn am Kopfe. Vom Aldebaran gerade zur Rechten trifft man das bekannte Siebengestirn als ein Häuflein kleiner Sterne auf dem Rücken des Stiers an. Ueber dem Aldebaran, etwas zur Linken, stehen die beyden kenntlichen Sterne an den Hörnerspitzen schräge unter einander: der Stern zweyter Größe zur Rechten aufwärts am nördlichen, und der zur Linken, von der dritten Größe, am südlichen Horne.

May

Vorstellung Norden nach Osten







spitze des Stiers sind noch zwey Sterne dritter, und viele von geringerer Größe, die zu diesem Sternbilde gehören, in der Milchstraße kenntlich.

Von der Capella zur Rechten, unterwärts, scheinen in der hellen Milchstraße die Sterne des Perseus mit dem Kopfe der Medusa. Hierin stehen gegen Nordwesten zwey Sterne zweyter Größe anseht fast gerade unter einander. Der obere, mitten in der Milchstraße, ist Algenib, an der Seite des Perseus. Er hat rechts und links einen Stern dritter Größe neben sich, davon der zur Rechten an der einen Schulter steht. Der untere ist der veränderliche Stern Algol am Kopfe der Medusa. Er ist an drey kleinen Sternen kenntlich, die mit ihm unterwärts in einem geschobenen Vierecke stehen. Vom Algenib weiter zur Linken, unterwärts gegen das Siebengestirn, findet man noch zwey Sterne dritter Größe an den Füßen des Perseus.

#### Die Sternbilder in den südlichen Gegenden.

Von dem hellen Sirius zur Linken, im Südwesten zum Süden, niedrig am Horizonte, scheinen in der Milchstraße noch einige Sterne dritter Größe am Hintertheile des Schiffs Argo, von welchem großen Gestirne nur dieser kleine Theil über unsern mittägigen Gesichtskreis kommt.

Vom Sirius durch die Milchstraße, fast gerade in die Höhe, glänzt der schöne Stern erster Größe im Kleinen Hunde, Procyon. Er hat einen Stern dritter Größe zur Rechten über sich. Zwischen Sirius und Procyon, und von hier nach Osten, nimmt das Einhorn einen großen Raum am Himmel ein, und steht mit dem westlichen, oder Vordertheile, in der Milchstraße; dies Gestirn enthält aber nur wenige kenntliche Sterne.

210 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Vom Sirius und Procyon weiter herauf im Südwesten zum Süden, östlich bey den Zwillingen, befindet sich der Krebs. Seinen merkwürdigen Sternhaufen, die Krippe genannt, findet man leicht mit bloßen Augen, vom Castor und Pollux unterwärts zur Linken, als eine kleine blasse Wolke. Die beyden Sterne vierter Größe, welche östlich dabey stehen, werden die Wfel genannt. Weiter unterwärts zur Linken zeigen sich zwey Sterne vierter Größe sehr nahe beyammen an der südlichen Scheere, und von diesen zur Rechten östlich, zunächst über dem Procyon, noch ein Stern von der vierten Größe bey den südlichen Füßen des Krebses. Der Krebs besteht übrigens nur aus kleinen Sternen.

Vom Krebse zur Linken scheint der Löwe im Thier-Preise, mit vielen großen und kleinen Sternen. Der Kopf und die Vorderfüße stehen schon gerade im Süden ziemlich hoch am Himmel. Der helle Stern erster Größe, Regulus, das Herz, glänzt im Süden 51 Grad hoch. Zunächst über ihm findet man drey kenntliche Sterne schräge über einander, wovon der mittellste, welcher etwas auswärts zur Linken steht, der hellste, und von der zweyten Größe ist. Diese drey Sterne befinden sich am Halse. Von dem obersten gerade zur Rechten steht ein Stern vierter Größe am Kopfe; dieser hat über sich zur Linken einen, und neben sich zur Rechten zwey Sterne von der vierten Größe, am Muale. Nahe beym Regulus zur Rechten zeigt sich ein Stern vierter Größe, und unterwärts, weiter hin zur Rechten, sind andere von gleicher Größe an den Vorderfüßen sichtbar. Vom Regulus nach Osten findet man erstlich zwey Sterne dritter Größe unter einander am Rücken. Mit ihnen zur Linken, etwas unterwärts, scheint, in einem fast rechtwinklichten Dreyecke, Denebola (eigentlich Deneb-el-Asad), am Schwanze.



Von den beyden Sternen am Rücken, unterwärts, stehen verschiedene von der vierten Größe an den Schenkeln und Hinterfüßen. Es sind sonst noch viele kleine Sterne in diesem schönen Sternbilde anzutreffen \*).

Unterm Regulus nach Süden, gegen die rechte Hand, scheint ein Stern erster Größe mit einem dunklen Lichte. Dies ist Alphard, das Herz der großen Wasserschlange. Ueber ihm zur Rechten sind besonders einige Sterne vierter Größe am Kopfe deutlich zu sehen. Vom Alphard zur Linken, bis zum Horizonte hinunter im Südosten, steht dies lange Sternbild mit verschiedenen Krümmungen, und ist nunmehr völlig aufgegangen. Es zeigen sich dort herum in demselben besonders zwey Sterne dritter und einige der vierten Größe.

In der Gegend unter dem Schlangenhertzen ist ein großer Raum am Himmel, woselbst nur kleine Sterne stehen, die erst in den neuern Zeiten von Astronomen in Bilder gebracht sind. De la Caille setzt nämlich daselbst die Boussole und die Luftpumpe, und de la Lande eine Kette aus kleinen Sternen zusammen.

Zwischen Alphard und Regulus steht der Sextant mit einigen Sternen der geringsten Größe.

\*) Die Alten haben, nach Einiger Meinung, dies Bild eines grimmigen Löwen zur Andeutung der strengen Hitze gewählt, welche sich einstellte, wenn die Sonne ehemals in der Mitte des Sommers dieses Zeichen durchlief. Nach den Fabeln der griechischen Dichter soll dies der ungeheure Löwe seyn, welchen Herakles in einem Walde bey Nemea tödtete, und welcher durch die Macht der Juno unter die Sterne versetzt worden. Hevel hat im Löwen 2 Sterne von der ersten, 1 von der zweyten, 5 von der dritten, 14 von der vierten, 10 von der fünften, 14 von der sechsten Größe; in allem 46 Sterne.



## 212 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Niedrig am Himmel im Südosten, etwas zur Rechten, zeigt sich der Rabe, auf der großen Wasserschlange. Man wird dies Gestirn sehr leicht an drey Sternen dritter Größe, die in einem länglichten rechtwinklichten Triangel stehen, erkennen. Die beiden obersten befinden sich an den Flügeln, und der untere zur Linken an den Füßen. Neben diesem letzten zur Rechten, findet man zwey Sterne vierter Größe unter einander am Kopfe.

Vom Raben zur Rechten, etwas aufwärts, stehen vornehmlich einige Sterne vierter Größe. Sie formiren den Becher, welcher auf der großen Wasserschlange steht, und im übrigen nur Sterne der vierten Größe enthält \*). Zunächst über dem Löwen im Thierkreise, hoch am Himmel, trifft man kenntliche Sterne an. Vornehmlich unterscheiden sich drey der dritten Größe nach Südsüdosten neben einander, bey welchen einige der vierten Größe schimmern. Sie machen den Kleinen Löwen aus \*\*).

### Die Sternbilder am östlichen Himmel.

Gegen Südosten, zur Linken neben dem Raben, nicht hoch über dem Gesichtskreise, funkelt mit einem weißlichten Lichte Spica, oder die Kornähre, als ein schöner Stern

\*) Ich habe im Vorigen, bey dem Sternbilde der Hydra, den fabelhaften Ursprung des Raben und des Bechers am Himmel erwähnt. Im Raben sind verzeichnet: 3 Sterne von der dritten, 2 von der vierten, 2 von der fünften und 1 von der sechsten Größe. Im Becher sind 7 Sterne von der vierten, 1 von der fünften und 2 von der sechsten Größe.

\*\*) Der kleine Löwe ist eines von den neuen Hevelschen Sternbildern. Er hat dazu 3 Sterne dritter Größe, 3 von der vierten, 2 von der fünften und 12 von der sechsten Größe; in allem 18 Sterne gerechnet.

erster Größe, in der Jungfrau, er führt auch den Namen *Azimech*. Dieses große Sternbild fängt nahe östlich unter den Sternen des Löwen an, und geht fast bis an den Horizont gegen Ostsüdosten. Zwischen *Azimech* und *Denebola* wird man sechs Sterne dritter Größe finden. Drey davon stehen zunächst östlich unter den Sternen des Löwen zur Linken, schräge unter einander, in einem gleichen Abstände am südlichen Flügel der Jungfrau. Von dem östlichen oder untersten und hellsten, gehen zwey aufwärts zur Linken, und machen mit den vorigen fast die Figur eines rechtwinklichten Dreiecks, wovon der nordlichste den Namen *Vindemiatrix* führt, und am nordlichen Flügel der Jungfrau steht. Der sechste Stern dritter Größe nach *Hewel*, ist über der *Spica* zur Linken anzutreffen. Unter der *Spica* zur Linken sind Sterne vierter Größe, an den Füßen der Jungfrau kenntlich; im übrigen sind noch viele kleinere Sterne in diesem Bilde sichtbar, welches als eine Frauensperson mit Flügeln vorgestellt wird, die Kornähren in der südlichen, und einen Palmzweig in der nordlichen Hand hält, und anzeigt fast in aufrechter Stellung am östlichen Himmel steht.

Unter der Jungfrau zur Linken, im Ostsüdosten, geht am Horizonte das Sternbild der *Waage* auf. Man wird solches an zwey Sternen zweyter Größe erkennen, welche am Horizonte neben einander zum Vorschein kommen.

Von der *Spica* gegen die linke Hand herum, etwas aufwärts, fast im Osten, scheint *Arctur*, als ein heller Stern erster Größe, im *Bootes*, mit einem röthlichen Lichte. Gerade unter ihm stehen zwey Sterne dritter Größe schräge unter einander, und über ihm zur Rechten noch einer der dritten Größe, welche nebst einigen der vierten Größe an den Füßen desselben stehen. Vom *Arctur* nordwärts wird man



## 214 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

noch vier Sterne dritter Größe gewahr, wovon der äußerste zur Linken am Kopfe des Bootes steht. Es sind noch einige kleine Sterne in diesem Gestirne sichtbar, welches in liegender Stellung den östlichen Himmel heraufkommt.

Unter dem Arctur zur Linken scheinen recht im Osten, noch niedrig am Himmel, die kenntlichen Sterne der Schlange, welche der Schlangenträger hält, der sich noch unter dem Horizonte befindet. Vornehmlich sind hieselbst ein Stern zweyter, und vier der dritten Größe sehr gut zu bemerken.

Gerade unter den Sternen des Bootes, welche nördlich vom Arctur stehen, glänzt im Osten zum Norden ein Stern zweyter Größe in der nördlichen Krone, Gemma oder der Edelstein genannt. Mit ihm stehen nord- und unterwärts einige Sterne vierter und geringerer Größe in Figur eines Ringes, wodurch die Krone sehr kenntlich wird.

Unter der Krone zur Linken gegen Nordosten zum Osten ist der Herkules nunmehr schon völlig aufgegangen, und macht sich durch viele Sterne dritter und vierter Größe hieselbst sehr kenntlich, deren Stellung in den folgenden Monaten genauer angezeigt wird. Dies Gestirn wird in verkehrter Stellung am Himmel abgebildet.

Unter dem Arctur zur Rechten findet man einen Haufen kleiner Sterne in einer länglichten Figur, welche das Haupthaar der Berenice ausmachen. Es enthält viele Sterne vierter und fünfter Größe, die nahe bey einander stehen, und ist leicht zu finden.

Gerade über dem Arctur, und mit demselben in einem Vertikale, findet man den Stern zweyter Größe, in den Jagdhunden (das Herz Karls II genannt), welches Sternbild sonst nur einige kleine Sterne enthält.



## Die Gestirne in den nördlichen Gegenden.

Das schöne Sternbild des großen Bären hat nunmehr seinen höchsten Stand im obern nördlichen Meridian, fast gerade im Scheitelpunkt erreicht. Die sieben hellen Sterne zweyter Größe, welche unter dem Namen des großen Wagens bekannt sind, und das Hintertheil dieses Bären ausmachen, sind eine Zierde des Firmaments, nicht weit vom Scheitelpunkte gegen Osten. Vier davon bilden ein länglichtes Viereck hinten am Rücken, und die drey übrigen östlich unter denselben, in einer gebogenen Stellung, den Schwanz des großen Bären. Von diesen Sternen zur Linken, wenn man nämlich gegen Norden das Gesicht wendet, ist der Kopf des großen Bären durch viele kleine Sterne vierter und fünfter Größe deutlich zu bemerken. Vom Scheitelpunkte nur etwas nach Westen findet man sehr deutlich einen Stern dritter Größe an der Brust, unter welchem westlich zwey der dritten Größe nahe bey einander an dem einen Vorderfüße stehen. Vom Vierecke gegen Süden sind unterschiedliche Sterne vierter Größe an den Hinterfüßen sichtbar. Sehr nahe zur Linken, bey dem mittlern Stern im Schwanze, befindet sich ein Stern fünfter Größe, Alcor oder das Reuterlein genannt. Südlich nahe bey dem letzten Stern am Schwanze steht einer der vierten Größe; nördlich aber neben ihm findet man drey der vierten Größe in einem kleinen Dreiecke, an der Hand des Bootes, der die Jagdhunde leitet, welche östlich zunächst unter dem großen Bären stehen. Es sind sonst noch viele kleine Sterne in diesem Sternbilde sichtbar.

Der merkwürdige Polarstern ist anjezt der erste hellste Stern zweyter Größe vom Scheitelpunkte nach Norden. Er

216 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

steht am Ende des Schwanzes vom Kleinen Bären, welcher vom Polarsterne gerade gegen die rechte Hand in aufrechter Stellung steht, und vornehmlich an zwey Sternen schräge unter einander an der Brust sich erkennen läßt. Von diesen gegen den Polarstern, etwas unterwärts, stehen zwey kleinere in gleicher Stellung. Zwischen dem obersten und dem Polarsterne zeigen sich noch zwey eben so kleine, die mit letztern den Schwanz des kleinen Bären ausmachen. Diese sieben werden, wegen ihrer ähnlichen Stellung mit den sieben im großen Bären, der *Kleine Wagen* genannt.

Vom Polarsterne den mitternächtigen Himmel hinunter bis an die Milchstraße steht anjezt, in verkehrter Stellung, der *Cepheus* im untern nördlichen Mittagseirkul, und macht sich vornehmlich an drey Sternen dritter Größe ziemlich kenntlich.

Niedrig am mitternächtigen Himmel sieht man die Milchstraße sehr lebhaft; und nunmehr schon, außer dem nördlichen untern Meridian, im Nordnordosten, glänzen in derselben die Sterne des Schwans, worunter vornehmlich der helle Stern zweyter Größe, *Deneb*, am Schwanz im Norden zum Osten sich sehr gut sehen läßt.

Neben dem Schwane zur Rechten, mehrentheils im Nordosten, funkelt noch niedrig am Himmel der helle Stern erster Größe, *Wega*, in der *Leyer*.

Die vielen kleinen Sterne, welche zur Rechten neben der *Leyer*, aufwärts, einen ziemlich großen Theil des Himmels anfüllen, machen den *Herkules* aus.

Den Raum zwischen der *Leyer* und den Sternen des kleinen Bären nimmt der nördliche *Drache* mit vielen sichtbaren Sternen dritter und geringerer Größe ein. Mit den beyden hellen Sternen im kleinen Bären, aufwärts zur Rech-



en im Dreiecke, steht der hellste Stern zweyter Größe am Schwanze. Von demselben an findet man zwischen dem kleinen und dem großen Bären heraus noch einige Sterne dritter Größe am Schwanze des Drachen.

Vom Polarsterne zur Linken unterwärts, gegen Nordnordwesten, scheinen in der Milchstraße, welche hieselbst sehr lebhaft ist, fünf Sterne dritter Größe in der Cassiopeja. Sie stehen nicht weit von einander in Figur eines umgekehrten y. Von den beyden untersten heißt der zur Linken Scheiter, und steht an der Brust der Cassiopeja.

Unter der Cassiopeja zur Linken, im Nordwesten zum Norden, geht die Andromeda in verkehrter Stellung den Himmel hinunter. Almak, der Stern zweyter Größe am Fuße, glänzt, noch ziemlich über den Horizont erhaben, im Nordwesten. Mirach, von der zweyten Größe am Gürtel, steht unter dem Almak zur Rechten, und hat einen Stern dritter Größe, und den bekannten Nebelfleck am Gürtel zur Rechten, bey sich. Der Stern am Kopf ist schon unter dem Horizonte.

### Die Betrachtung des gestirnten Himmels in der letzten Hälfte dieses Monats in den Abendstunden.

Man wird bald finden, daß die südlichen Gestirne nach und nach früher in den Meridian kommen; die am Abendhimmel stehenden sich um die nämliche Abendzeit dem Horizont immer mehr nähern, und einige in der Abenddämmerung unsichtbar werden; die unter dem Nordpol stehenden, weiter gegen die rechte Hand, und die, welche über dem Pol sich befinden, gegen die linke Hand hinstrecken; endlich, daß



## 234 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Im Nordnordwesten, zur Linken unter der Cassiopeja, steht Perseus niedrig am nördlichen Himmel. Man wird hieselbst vornehmlich die drey Sterne finden, die in einem Bogen stehen, und von welchen der mittelfte, ein Stern zweyter Größe, der viele kleine in der Milchstraße um sich hat, Algenib an der Seite des Perseus ist. Gerade unter diesen Sternen steht, nahe am Horizonte, Algol am Kopfe der Medusa.

Von der Cassiopeja gerade aufwärts zeigt sich der merkwürdige Polarstern. Das Sternbild des kleinen Bären, worin er sich befindet, hat bey demselben zur Rechten aufwärts seinen Stand, und ist vornehmlich an zwey sehr kenntlichen Sternen vorn an der Brust, welche hieselbst nahe neben einander stehen, zu finden.

Vom Polarsterne, den nördlichen Himmel herauf, glänzen fast im Scheitelpunkte die sieben hellen Sterne zweyter Größe, der große Wagen genannt, sie stehen aber eigentlich am Rücken und Schwanz des großen Bären. Die viere im Vierecke, welche die Räder von diesem großen Wagen seyn sollen, stehen zur Linken; und die drey übrigen in einer bogenähnlichen Stellung, welche die Deichsel des Wagens vorstellen, eigentlich aber den Schwanz des großen Bären ausmachen, bßlich neben dem Vierecke. Die mehrsten Sterne vom großen Bären sind schon außer dem eben nördlichen Meridiane nach Westen unterwärts gerückt. Gerade unter dem Viereck ist der Kopf durch unterschlechtige kleine Sterne, und von dem Vierecke gegen Westnordwesten sind Sterne dritter Größe an den Vorderfüßen des Bären sichtbar. Sehr nahe nördlich über dem mittlern Stern am Schwanz wird man den kleinen Stern Meor finden.

Die Zwillinge stehen am Abendhimmel noch ziemlich hoch. Castor und Pollux, an den Köpfen derselben, fallen im Westen sehr gut in die Augen, und stehen nunmehr neben einander.

Die Präsepe ist vom Castor und Pollux gegen die linke Hand etwas unterwärts bey reiner Luft nach geendigter Abenddämmerung zu bemerken.

Das Löwengestirn zeigt sich, bey noch wäherender Abenddämmerung recht im Süden ziemlich erhaben, und ist durch viele Sterne, unter denen sich besonders Regulus auszeichnet, bey völliger Dunkelheit sehr sichtbar.

Unter dem Regulus zur Rechten scheint Alphard, das Herz der großen Wasserschlange.

Gegen Westnordwesten funkelt der schöne Stern erster Größe Capella im Fuhrmann über den Sternen des Stiers, noch ziemlich hoch am Himmel.

Perseus steht niedrig am Himmel, gegen Nord-Nordwesten, unter dem Fuhrmann zur Rechten, in der Milchstraße.

Die Sterne der Andromeda gehen weit gegen Mitternacht herum, unter dem Perseus zur Rechten, zum Theil unter unsern Horizont.

Die hellen Sterne der Cassiopeja in der Milchstraße glänzen mehrentheils im Norden, und kommen zwischen 10 und 11 Uhr in den untern mitternächtlichen Meridian.

Den Polarstern findet man alsdann sehr leicht, als einen Stern zweyter Größe, von den Sternen der Cassiopeja gerade aufwärts \*). Zur Rechten vom Polarstern steht das

\*) Wenn die Cassiopeja im untern nördlichen Meridiane sich zeigt, so steht auch der Polarstern gerade unter dem Westpol in oft angeführter Weite. Steht sie aber über dem Westpol, so hat



220 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Sternbild des Kleinen Bären selbst, und erhebt sich in seinem kleinen Tagescircul nach und nach weiter in die Höhe.

Die höchste Gegend des Himmels bey'm Scheitelpunkte herum nimmt in den Abendstunden der große Bär ein, welcher sich durch seine sieben hellen Sterne zweyter Größe, daselbst sogleich kenntlich macht. Um 9 Uhr stehen die beyden westlichen Sterne im Vierecke recht im obern Meridiane, vom Scheitelpunkte nur etwas gegen Norden \*). Wenn man alsdann gerade durch diese beyden Sterne unterwärts nach Norden eine Linie zieht, so wird der erste Stern von gleicher Größe, den sie nur etwas vorbey geht, der Polarstern seyn.

In den niedrigen nordöstlichen Gegenden kommt der Schwan und die Leyer am Himmel weiter herauf.

In Ostnordosten sind die Sterne des Herkules völlig aufgegangen.

Der helle Arctur kommt mit den übrigen Sternen des Bootes am Morgenhimmel weiter in die Höhe gegen die rechte Hand, und erscheint in Ostsüdosten.

Der Stern Gemma in der Krone zeigt sich vom Arcturus zur Linken etwas unterwärts.

auch der Polarstern über demselben seinen Stand, oder überhaupt, auf derjenigen Seite, wohin sich am Polarsterne die Cassiopeja zeigt, steht auch ersterer vom Weltpol. Die Höhe des Polarsterns im nördlichen Meridian über dem Pol ist zu Berlin 50 Grad 43 Minuten, und unter dem Pol 54 Grad 20 Minuten.

\*) Der östliche oder letzte Stern am Schwanze kommt von den sieben hellen des großen Bären unserm Scheitelpunkt auf zwey Grad südlich am nächsten, die übrigen gehen demselben nördlich vorbey.



Deslich unter dem Arctur kommen die hellen Sterne der Schlange weiter herauf. Unter denselben und am Horizont im Osten geht der Schlangenträger auf.

Das Sternbild der Waage im Thierkreise ist gegen Südosten völlig aufgegangen.

Der helle Stern in der Jungfrau, die Kornähre, erscheint mit den übrigen kenntlichen Sternen dieses großen Bildes weiter gegen die rechte Hand aufwärts, und fast im Südwesten.

Bey der Spica oder Kornähre zur Rechten zeigen sich die kenntlichen Sterne des Raben.

Der Becher oder das Gefäß steht etwa um 9 Uhr im Meridiane bey dem Raben zur Rechten.

\*

\*

\*

#### Allgemeine kurze Anleitung zur Kenntniß der Sterne für den jetzigen Monat.

In den südwestlichen Gegenden ist, so lange der Sirius noch nicht untergegangen, der schöne gleichseitige Triangel zu sehen, dessen Spitzen die drey hellen Sterne Sirius, Procyon und Beteigeuze einnehmen. Eine Linie von Bellatrix durch Aldebaran wird, verlängert, zunächst das Siebengestirn, und dann die Fliege und den Triangel bezeichnen. Eine Linie von Beteigeuze nach Pollux in den Zwillingen gezogen, wird mittlerweile den Stern zweyter Größe vorn am Fuße des Pollux berühren. Eine Linie abermals von dem letzten angezeigten Stern im Orion durch Procyon, wird inzwischen den Kopf des Monoceros und nach Osten weiter fortgesetzt, den Kopf der Wasserschlange anzeigen. Eine Linie von Procyon durch Regulus, wird mittlerweile den beyden Sternen vierter Größe

## Monat May.

Die Sonne steigt in diesem Monate noch merklich weiter am mittägigen Himmel, gegen den Scheitelpunkt in die Höhe, und verlängert die Tage. Sie läßt unsere Fluren den wohlthätigen Einfluß ihrer Strahlen empfinden, und überall herrscht auf denselben der angenehme Frühling.

Diese nunmehr angenehme schöne Jahreszeit wird auch dem empfindsamen Beobachter der Natur die bequemste Gelegenheit darbieten, in heitern Abendstunden, wenn die Dunkelheit den verjüngten Schmuck der Gärten und Felder zu sehen nicht erlaubt, seine Blicke jenseits der Atmosphäre hinauf zu richten, wo noch größere Wunder der Schöpfung ihren Urheber verherrlichen.

Ich sehe mich genöthiget, wegen der noch fortdauernden Zunahme der Tage und langen Abenddämmerungen bey der Anleitung zur Kenntniß des gestirnten Himmels eine gleiche Ordnung, wie im vorigen Monate zu befolgen.

Die Betrachtung des gestirnten Himmels in der ersten Hälfte dieses Monats des Abends um 9 $\frac{1}{2}$  Uhr.

Die Sternbilder am westlichen Himmel.

Der schönste Fixstern am Abendhimmel ist anjetzt Procyon im Kleinen Hunde. Man findet ihn um diese Zeit gegen Westen zum Süden niedrig am Himmel; er hat einen Stern dritter Größe am Halse des Kleinen Hundes zur Rechten nahe bey sich.

Vom

May

Vorstellung Norden nach Osten







Vom Procyon zur Rechten unterwärts geht im Westen zum Norden der Orion unter. Die schönen Sterne dieses Bildes, welche wir in den vorigen Monaten betrachtet haben, sind nun fast alle unter dem Horizonte, und nur der helle Stern erster Größe Beteigewe an der linken Schulter funkt mit einem röthlichen Lichte noch ganz niedrig durch die Dünste des Horizontes.

Weiter gegen die rechte Hand geht der Stier am Horizonte gegen Nordwesten unter. Aldebaran und das Siebengestirn, welche für die hiesige Volhhöhe zugleich untergehen, sind eben unter den Gesichtskreis gerückt; die beyden Sterne an den Hörnerspitzen aber zeigen sich noch niedrig im Nordwesten schräge unter einander.

Vom Procyon aufwärts zur Rechten stehen die Zwillinge. Apollo und Herkules, an ihren Köpfen, zeigen sich hieselbst sehr deutlich, fast neben einander; jener am Kopfe des Castors steht zur Rechten, und dieser am Kopfe des Pollux zur Linken. Unter beyden, in einem langen Triangel, gerade vom Procyon gegen die rechte Hand, findet man den Stern zweyter Größe am Fuße des Pollux. Zwischen diesem letztern und den Sternen an den Köpfen stehen die übrigen kenntlichen Sterne dieses Bildes.

Vom Castor und Pollux zur Linken befindet sich der Krebs, worin sich bey hinlänglicher Dunkelheit die Präsepe als ein Häuflein ganz kleiner Sterne, das zu den Sternengruppen gerechnet wird, nebst den beyden nahe dabey stehenden Sternen dritter Größe, der nördliche und südliche Esel genannt, zeigen.

Vom Procyon zur Linken scheint im Südwesten das Herz der großen Wasserschlange, Alphard, mit einem

## 226 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

dunkeln Lichte \*). Ueber diesem Stern zur Rechten findet man die Sterne am Kopfe der Wasserschlange, welches lange Gestirn noch von hier zur Linken durch den Meridian nach Südöstern reicht.

In Nordwesten funkelt über dem Stier und der Milchstraße die Capella oder Ziege, auch Albajoth genannt, der helle Stern erster Größe im Fuhrmanne. Er macht sich sogleich daran kenntlich, daß von ihm aufwärts zur Linken, ein Stern zweyter Größe, und unter diesem, etwas zur Rechten, drey der vierten Größe in einem kleinen Triangel stehen. Zwischen der Capella und dem Stern am nördlichen Horne des Stieres, sind noch unterschiedliche Sterne dritter und geringerer Größe im Fuhrmanne, durch dessen untern Theil die Milchstraße geht.

### Die Sternbilder in den südlichen Gegenden.

Vom Eastor und Pollux gegen die linke Hand aufwärts glänzt, noch ziemlich erhaben, vom Südwesten bis Süden zum Westen, das schöne Gestirn des Löwen nun schon westlich außer dem Meridian. Fast gerade vom Alphard in die Höhe funkelt der Stern erster Größe, Regulus, auch Kelb-el-Asad, das Herz des Löwen. Ueber ihm zur Rechten findet man einen Stern zweyter und drey von der dritten Größe, nebst einigen kleinern, welche den Hals und Kopf des Löwen ausmachen. Unter dem Regulus zur Rechten sind kleine Sterne an den Vorderfüßen sichtbar. Vom Regulus gegen die linke Hand aufwärts, stehen sehr deutlich zwey Sterne dritter Größe am Rücken unter einander, mit

\*) In den neuern Sternverzeichnissen und Karten kommt Alphard richtiger als ein Stern zweyter Größe vor: Hevel und andere ältere Astronomen setzen ihn in die erste Classe.



welchen zur Linken, unterwärts, ein Stern erster oder vielmehr zweyter Größe am Schwanze, *Denebola*, richtiger *Deneb-el-Asad* genannt, in einem fast rechtwinklichten Dreyecke steht. Unter diesem zur Rechten, sieht man kleine Sterne an den Hinterfüßen des Löwen.

Von den Sternen am Kopfe des Löwen aufwärts sind Sterne dritter Größe im Kleinen Löwen sichtbar.

Vom großen Löwen, gegen Morgen unterwärts, folgt im Thierkreise das Sternbild der Jungfrau. Es steht schon mit dem westlichen Theil im Meridian, und fast in seinem höchsten Stande. In der südsüdöstlichen Gegend glänzt der helle Stern erster Größe, die Kornähre, *Spica*, auch *Azimech* genannt, in der Jungfrau. Zwischen demselben und *Denebola* am Schwanze des Löwen zeigen sich ganz deutlich fünf Sterne dritter Größe. Die drey südlichsten davon findet man in einer etwas schräge gegen die rechte Hand aufwärts gehenden Linie \*), sie stehen am südlichen Flügel. Zwischen dem westlichsten von diesen dreyen und *Denebola* macht sich der Kopf der Jungfrau durch Sterne fünfter Größe kenntlich. Die übrigen beyden Sterne dritter Größe stehen nördlich über dem östlichsten und hellsten mit den dreyen in einem rechtwinklichten Dreyecke, dessen rechter Winkel gegen Osten steht. Der oberste von diesen beyden be-

\*) Nahe bey dem mittelften unter diesen dreyen Sternen, nur ein wenig zur Rechten, ist der Ort, wo die Sonnenbahn den Aequator zum zweytenmal im ersten Punkte der Waage durchschneidet, den die Sonne am 23. September, wenn Tag und Nacht, bey'm Anfange des Herbstes, gleich lang sind, erreicht. Der östliche von diesen dreyen Sternen zeigt sich, durch gute Fernröhre, doppelt; (es ist  $\gamma$  nach Flamsteed) er ist auch heller wie die übrigen.

## 228 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

findet sich am nördlichen Flügel, und wird Vindemiatrix genannt. Von der Spica zur Linken unterwärts sind Sterne vierter Größe an den Füßen sichtbar, und sonst findet man noch einige kleine Sterne in der Jungfrau \*).

Zur Rechten unter der Spica stehen recht im Süden die kenntlichen Sterne des Raben auf der Wasserschlange. Drey Sterne dritter Größe bilden darin ein Dreyeck, die beyden obersten gehören an die Flügel, und der untere an die Füße. Von diesem letztern zur Rechten findet man zwey der vierten Größe nahe unter einander am Kopfe des Raben.

\*) Die Jungfrau (Virgo) wird auch Ceres, Isis, Asträa, Themis, Erigone &c. genannt. Die Dichter sind über den Ursprung dieses Sternbildes nicht einig. Es soll die Ceres, welche bey den Griechen als die Göttin der Erndte und des Getreides verehrt wurde, vorstellen. Sie wird auch als eine junge Schnitterin mit ein Paar Kornähren in der südlichen Hand vorgestellt, und die Sonne durchlief damals dieses Sternbild mitten in der Erndtzeit. In der nördlichen Hand hält die Jungfrau gemeinlich einen Palmenzweig. Die Flügel sind derselben erst in neuern Zeiten beygelegt. Isis war eine vergötterte Königin bey den alten Egyptern, und Asträa und Themis wurden von den Alten als die Göttinnen der Gerechtigkeit und der bürgerlichen Geseze verehret. Endlich soll die Jungfrau auch die Erigone, eine Tochter des Ikarus, Königs der Lacedämonier seyn, welche aus Gram über den Tod ihres Vaters ihr Leben verlor, und zum Andenken dieser kindlichen Bärtlichkeit an den Himmel versetzt worden. Der Stern Vindemiatrix am nördlichen Flügel der Jungfrau hat seinen Namen von den alten Griechen erhalten, denen er zur Zeit der Weinlese mit der Sonne zugleich aufging. Hevel hat in diesem Sternbilde einen Stern von der ersten, 6 von der dritten, 6 von der vierten, 20 von der fünften, und 17 von der sechsten Größe, also in allem 50 Sterne verzeichnet.



Beym Raben zur Rechten ist der Becher an Sternen vierter Größe kenntlich, die fast einen Ring formiren. Ueber Vindemiatrix, oder auch östlich über Denebola, findet man recht im Meridian einen länglichten Haufen von vielen nahe bey einander stehenden kleinen Sternen, worunter sich verschiedene von der vierten, fünften und sechsten Größe auszeichnen. Sie formiren das Haupthaar der Berenice \*).

Nordlich über dieser Sternengruppe stehen sehr hoch am Himmel im Meridiane die beyden Jagdhunde, Asterion und Thara, unter dem Schwanze des großen Bären. Man findet hieselbst vornehmlich den Stern zweyter Größe am Halsbände der Jagdhunde; sonst hat dies Gestirn nur einige kleine Sterne \*\*). Der vorerwähnte Stern zweyter Größe

\*) Hevel rechnet zum Haupthaare der Berenice 4 Sterne von der vierten, 11 von der fünften, 5 von der sechsten und 1 von der siebenten Größe. Die Dichter erzählen von dem Ursprunge dieses Gestirns folgendes: Berenice, eine Gemahlin des egyptischen Königs Ptolemäus Evergetes, gelobte, daß, wenn ihr Gemahl aus Asien siegreich wieder käme, sie ihr Haupthaar, welches von einer außerordentlichen Schönheit war, der Venus weihen und in deren Tempel aufhängen lassen wolle. Da nun der König als Sieger zurück kam, und Berenice ihr Gelübde erfüllte, so wurde er hierüber sehr betrübt. Sein Mathematikus, Conon, aber versicherte ihn, daß die schönen Haarlocken seiner Geliebten in denjenigen Haufen kleiner Sterne verwandelt wären, welchen man gegen Norden beym Löwen findet. Sonst hat erst Tycho de Brahe vor 200 Jahren die Sterne dieses Bildes genauer beobachtet. Bayer zeichnet an dessen Stelle eine Korngarbe.

\*\*) Dies Gestirn ist im Jahre 1690 von Hevel an den Himmel gebracht. Er rechnet dazu 23 Sterne, nämlich 1 von der zweyten, 3 von der vierten, 8 von der fünften und 11 von der sechsten Größe.



230 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

steht auch am Herzen Karls II., welches hier abgebildet wird. Er hat, durch gute Fernrohre beobachtet, einen kleinern Stern sehr nahe bey sich.

Die Sternbilder am östlichen Himmel.

Von der Spica in die Höhe, zur Linken, funkelt nunmehr schon gegen Südosten, ziemlich hoch am Himmel, Arctur, als ein heller Stern erster Größe, mit einem etwas röthlichen Lichte. Er steht im Sternbilde des Bootes oder Bärenhüters, welches sich in dieser Gegend durch unterschiedliche kenntliche Sterne zeigt, und nun fast in seinem höchsten Stand ist. Deslich unter dem Arctur findet man zwey Sterne dritter Größe unter einander an dem einen Fuße; und bey dem Arctur nach Westen einen Stern dritter Größe am andern Fuße des Bootes, welcher letztere zwey Sterne vierter Größe nahe südlich bey sich hat. Vom Arctur gegen die linke Hand wird man noch vier Sterne dritter Größe gewahr, wovon der erste Mirach heißt, am Gürtel steht, und zwey kleine Sterne über sich hat; die beyden folgenden, zur Linken unter einander stehend, befinden sich an den Schultern; und der dritte von diesen beyden, zur Linken, steht am Kopfe des Bootes. Ueber dem obersten Stern an der Schulter stehen einige Sterne an dem einen Arme; vornehmlich sind darin drey Sterne vierter Größe in einem kleinen Dreyecke nordöstlich, nahe unter dem letzten Stern am Schwanz des großen Bären, kenntlich. Südlich unter dem Arctur steht der Berg Mánalus mit einigen kleinen Sternen, welcher auch zum Bootes gehört. Man findet noch unterschiedliche kleine Sterne im Bärenhüter, der mit der einen Hand die Jagdhunde leitet, und in der andern eine Keule hält \*).

\*) Die Fabel sagt unter andern: der Bootes stelle Ikarus, den

Nordwärts über dem Bootes, oder zwischen diesem Gestirn und dem Drachen setzt de la Lande den Mauerquadranten.

Gerade unter den nördlichen Sternen des Bootes scheint im Osten zum Süden der Stern zweyter Größe in der nördlichen Krone, Gemma genannt. Es stehen mit ihm einige kleinere Sterne in Figur eines Ringes, und hieran ist dieses Gestirn, welches auch einige alte Dichter den Kranz der Ariadne nennen, leicht zu erkennen.

Unter der Krone steigt im Osten zum Norden das große Gestirn des Herkules mit vielen Sternen den Morgenhimmel herauf.

Unter dem Herkules, im Nordosten zum Osten, kommt der helle Stern erster Größe in der Leier, Wega genannt, den Himmel herauf. Er hat zwey kleine Sterne unter sich

Vater der Erigone, oder Jungfrau, im Thierkreise vor. Dieser hatte vom Bacchus den Weinbau gelernt, um solchen die Menschen zu lehren. Er gab einigen um Athen wohnenden Schäfern von seinem neuen Getränke, welche aber dadurch berauscht wurden, und um sich zu rächen, den Ikarus todt schlugen, und in einen Brunnen warfen. Seine Tochter entdeckte den Körper ihres Vaters durch einen treuen Hund, welcher diesen Brunnen nicht verlassen wollte. Sie brachte sich aus Verzweiflung ums Leben, und wurde mit ihrem Vater und seinem Hunde, welches der kleine Hund am Himmel seyn soll, unter die Sterne versetzt. Einige nennen die sieben Sterne im großen Bären die Ochsen des Ikarus. Der Berg Mánalus soll der Berg gleiches Namens in Arcadien seyn, auf welchem Mánalus, ein Sohn des Lyeons, Königs der Arcadier, eine Stadt erbaute. Hevel rechnet zum Bootes und Berg Mánalus 52 Sterne, nämlich einen von der ersten, 7 von der dritten, 14 von der vierten, 17 von der fünften, 12 von der sechsten, und 1 von der siebenten Größe.



232 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

zur Rechten, welche nahe bey einander stehen, und ist hieran sogleich zu erkennen.

Unter der Leyer geht am Horizont in der Milchstraße der *Fuchs* mit der *Gans*, ein wenig kenntliches Gestirn, auf.

Im Osten zum Norden ist der fliegende *Adler* in der Milchstraße im Aufgange begriffen.

Weiter zur Rechten im Ostsüdosten ist der *Schlangenträger*, *Ophiuchus*, nunmehr fast völlig aufgegangen. Es zeigt sich dieses Sternbild hieselbst mit vielen Sternen. Man findet auch sehr leicht im Osten zwey kenntliche unter einander; der untere ist von der zweyten Größe am Kopfe des Schlangenträgers, und der obere ein Stern dritter Größe am Kopfe des *Herkules*.

Im Ostsüdosten, ziemlich aufwärts, scheinen bis zur Krone herauf die kenntlichen Sterne in der *Schlange*, welche der Schlangenträger hält. Man wird hierin vier Sterne dritter und einen zweyter Größe sehr leicht bemerken.

Fast im Südosten, von der Schlange zur Rechten, scheinen zwey Sterne zweyter Größe fast neben einander im Sternbilde der *Waage*.

Im Südosten kommen am Horizonte sehr kenntliche Sterne im aufgehenden *Scorpione* zum Vorscheine.

Vom *Scorpione* zur Rechten, im Süden zum Osten, lassen sich nahe am Horizonte zwey Sterne dritter Größe und einige kleine vom *Centaur* sehen, welcher in unsern nördlichen Ländern nur mit wenigen Sternen über den südlichen Gesichtskreis herauf kommt \*), da er sonst in den südlichen Ländern sich durch viele helle Sterne zeigt.

\*) Der *Centaur* wird halb als Mensch und halb als Pferd gebildet. Die Dichter haben ohne Zweifel durch diese Vorstellung das Andenken einer Nation aus den ältesten Zeiten erhalten



Die Gestirne in den nördlichen Gegenden \*).

Recht im untern nördlichen Meridiane glänzen in der Milchstraße die Sterne der Cassiopeja. Dieses Sternbild steht on jetzt in umgekehrter Stellung und in seinem niedrigsten Stande. Da es nun noch ziemlich erhaben durch den mitternächtlichen Meridian geht, so sieht man augenscheinlich, daß es bey uns niemals unter den nördlichen Horizont komme. Man wird sehr leicht fünf Sterne dritter Größe gewahr, nicht weit von einander, in Figur eines umgekehrten y. Von den beyden untersten steht der zur Linken an der Brust, und heißt Schedir. Unter der Cassiopeja ist, recht am mitternächtlichen Horizonte, die Andromeda in liegender Stellung in ihrem niedrigsten Stande. Es sind einige Sterne davon schon unter dem Horizonte; die aber noch sichtbar sind, gehen bey uns niemals unter. Man findet Almak niedrig im Norden zum Westen, und der Nebelfleck im Gürtel steht auch recht im Norden, ist aber wegen der Dämmerung unsichtbar. Mirach ist auch eben unter den Horizont gerückt.

wollen, welche zuerst die Kunst erfunden hat, die Pferde zu bändigen und zu reiten. Es kann auch seyn, daß diese Völker viele Eroberungen gemacht, und ihren Nachbarn vornehmlich durch Wegtreibung des Rindviehes Schaden zugefügt haben; denn der Name Centaur bezeichnet zugleich einen, der Ochsen, vermittelst einer Weitsche, wegtreibet. Es werden unterschiedliche Helden des Alterthums als Centauren vorgestellt. So ist auch der Schütze im Thierkreise ein Centaur.

\*) Da die Abenddämmerung sich anjezt am mitternächtigen Himmel immer später endiget, so werden die kleinern Sterne in der ersten Hälfte dieses Monats daselbst erst gegen Mitternacht zu Gesicht kommen. Man wird deswegen hier die nördlichen Sternbilder nur nach der Lage ihrer vornehmsten Sterne angeführt finden.

## 234 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Im Nordnordwesten, zur Linken unter der Cassiopeja, steht Perseus niedrig am nördlichen Himmel. Man wird hieselbst vornehmlich die drey Sterne finden, die in einem Bogen stehen, und von welchen der mittellste, ein Stern zweyter Größe, der viele kleine in der Milchstraße um sich hat, Algenib an der Seite des Perseus ist. Gerade unter diesen Sternen steht, nahe am Horizonte, Algol am Kopfe der Medusa.

Von der Cassiopeja gerade aufwärts zeigt sich der merkwürdige Polarstern. Das Sternbild des kleinen Bären, worin er sich befindet, hat bey demselben zur Rechten aufwärts seinen Stand, und ist vornehmlich an zwey sehr kenntlichen Sternen vorn an der Brust, welche hieselbst nahe neben einander stehen, zu finden.

Vom Polarsterne, den nördlichen Himmel herauf, glänzen fast im Scheitelpunkte die sieben hellen Sterne zweyter Größe, der große Wagen genannt, sie stehen aber eigentlich am Rücken und Schwanz des großen Bären. Die viere im Vierecke, welche die Räder von diesem großen Wagen seyn sollen, stehen zur Linken; und die drey übrigen in einer bogenähnlichen Stellung, welche die Deichsel des Wagens vorstellen, eigentlich aber den Schwanz des großen Bären ausmachen, östlich neben dem Vierecke. Die mehresten Sterne vom großen Bären sind schon außer dem obern nördlichen Meridiane nach Westen unterwärts gerückt. Gerade unter dem Viereck ist der Kopf durch unterschiedliche kleine Sterne, und von dem Vierecke gegen Westnordwesten sind Sterne dritter Größe an den Vorderfüßen des Bären sichtbar. Sehr nahe nördlich über dem mittlern Stern am Schwanz wird man den kleinen Stern Alcor finden.



Den Raum zwischen dem Polarstern und der Capella nimmt das Camoelpard mit vielen kleinen Sternen ein.

Zwischen den Sternen des kleinen Bären und der Leher schimmern viele kenntliche Sterne im nördlichen Drachen. Der Stern zweyter Größe, welcher anjeho gerade über den beyden bekannten Sternen im kleinen Bären sich zeigt, gehört an den Schwanz des Drachen.

Vom Polarstern an, schräge gegen die rechte Hand unterwärts, steht das Sternbild des Cepheus in verkehrter Stellung, und ist an drey Sternen dritter Größe sichtbar.

Unter den Sternen des Drachen kommen im Nordosten zur Linken unter der hellen Leher die Sterne des fliegenden Schwans den Himmel weiter herauf, und sind in Figur eines großen liegenden Kreuzes sehr leicht zu erkennen. Der äußerste davon zur Linken, und zugleich der hellste, ist Deneb am Schwanz des Schwans.

### Die Betrachtung des gestirnten Himmels in der letzten Hälfte dieses Monats, in den Abendstunden.

Nunmehr geht in unsern nördlichen Ländern die nächtliche Dämmerung an, und auch um die Mitternachtsstunde sieht man noch einen schwachen Schimmer vom Tageslichte, sonderlich in den nördlichen Gegenden, unsern Lustkreis erhellen. Diese macht, daß in den jetzigen Frühlingsnächten nur die größern Sterne zum Vorschein kommen; die kleinern hingegen sich wegen der zunehmenden Dämmerung nach und nach unsern Augen entziehen.

Ungefähr nach 10 Uhr des Abends hört die Abenddämmerung so weit auf, daß die hellsten Sterne sich sehen lassen



## 236 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

können, und für diese Zeit will ich ihre ungefähre Stellung angeben. Es läßt sich auch die vorige Anleitung für die erste Hälfte dieses Monats wieder gebrauchen, und darnach die jetzige Lage der merkwürdigsten Sterne beurtheilen, da ich voraussetze, es sey bekannt, daß alle Gestirne weiter gegen Westen erscheinen.

Den hellen Stern Procyon im kleinen Hunde findet man noch niedrig am Himmel im Westen. Er geht kurz nach 10 Uhr unter, und verschwindet gegen das Ende des Monats in der hellen Abenddämmerung aus unsern Augen.

Alphard in der großen Wasserschlange steht vom Procyon zur Linken im Westsüdwesten, und wird auch gegen das Ende des Monats unsichtbar.

Castor und Pollux an den Röhren der Zwillinge, scheinen vom Procyon zur Rechten aufwärts, im Westnordwesten; sie stehen neben einander, und sind am Ende des Monats noch gut zu sehen.

Die funkelnde Capella im Fuhrmanne zeigt sich vom Castor und Pollux herum zur Rechten gegen Nordnordwesten.

Das helle Löwengestirn glänzt von Castor und Pollux, gegen die linke Hand aufwärts, im Westsüdwesten; worin der Stern erster Größe, Regulus, sich vorzüglich kenntbar macht.

Der schöne Stern in der Jungfrau, die Kornähre, auch Azimech genannt, kommt um 9½ Uhr in den Meridian, und steht um 10½ Uhr mit den übrigen Sternen der Jungfrau außer dem Mittagscircul zur Rechten im Südsüdwesten.

Die kenntlichen Sterne des Raben findet man unter der Spica zur Rechten.

Nach 10 Uhr steht der bey uns nur mit wenigen Sternen aufgehende Centaur niedrig am südlichen Horizonte.

Um dieselbige Zeit findet man hoch am Himmel den hellen Arctur, mit dem Sternbilde des Bootes, in seinem höchsten Stand im Meridian.

Der Stern Gemma in der Krone glänzt nordöstlich vom Arctur.

Die kenntlichen Sterne der Schlange sind im Südosten, südlich unter der Krone, sichtbar.

Vom Herkules, welcher nun ziemlich hoch am Himmel gegen Osten zum Süden, und vom Schlangenträger, welcher südlich unter dem Herkules gegen Südosten steht, sind, wegen der Dämmerung, nur die größten Sterne sichtbar. Der Stern zweyter Größe am Kopfe des Schlangenträgers zeigt sich im Ostsüdosten, und ist daran zu erkennen, daß der Stern dritter Größe am Kopfe des Herkules gerade über ihm steht.

Das Sternbild der Waage befindet sich östlich von der Epica oder Kornähre, und kommt gegen 11 Uhr in den Meridian; es zeigt sich vornehmlich an zwey Sternen der zweyten Größe, die schräge unter einander stehen.

Unterhalb der Waage steht auf dem Schwanz der Wasserschlange der Vogel Winsiedler, von le Monnier eingeführt.

Unter der Waage zur Linken ist im Südostosten der aufgehende Scorpion mit kenntlichen Sternen anzutreffen; besonders glänzt ein Stern erster Größe, Antares, oder das Herz des Scorpions, nahe am Horizonte mit einem röthlichen Lichte.

Weiter herum gegen Osten scheint nunmehr schon ziemlich hoch am Morgenhimmel, in Osten zum Norden, der helle Stern erster Größe in der Leyer, Vega genannt,



238 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Unter der Leyer zur Linken sind die Sterne des Schwans zu bemerken.

Niedrig im Osten, von der Leyer zur Rechten unterwärts geht ein schöner Stern erster Größe am Halse des fliegenden Adlers auf. Er heißt Atair und hat nahe unter und über sich einen kenntlichen Stern, wodurch er leicht zu finden ist.

Vom Atair zur Linken, geht der Delphin, mit einigen nahe zusammenstehenden Sternen dritter Größe auf und macht sich bald kenntlich.

Unter dem Adler geht der Antinous auf, von dessen Sternen anjehzt wenige zu Gesicht kommen werden.

Im Norden ist das Sternbild des großen Bären hoch am Himmel schon außer dem obern Meridian nach Westen etwas hinunter gerückt.

Der kleine Bär steht nun beynähe gerade über dem Polarstern. Der nördliche Drache scheint zwischen dem Polarstern und der Leyer.

Die Cassiopeja ist schon zum Theil außer dem untern nördlichen Meridian nach Osten gerückt, und hat anjehzt eine verkehrte Stellung am Himmel.

Der Perseus kommt gegen 11 Uhr gerade in den untern mitternächtigen Meridian in seinen niedrigsten Stand in aufrechter Stellung.

Die Andromeda rückt am Horizonte schon außer dem nördlichen Meridian zur Rechten hin. Man wird wegen der hellen Dämmerung im Norden in diesen angezeigten Sternbildern nur wenige Sterne erkennen können.

Von der Milchstraße, die am nördlichen und östlichen Himmel über dem Gesichtskreise steht, wird anjehzt des Nachts wenig zu Gesicht kommen.



Algemeine kurze Anleitung zur Kenntniß der Sterne  
für den jetzigen Monat.

So lange Procyon noch über dem Horizonte steht, findet man am westlichen Himmel drey Sterne von der ersten Größe, nämlich: Procyon, Regulus und Alphard, in einem großen Dreyecke, wovon der erste zur Rechten gegen Westen, der zweyte aufwärts gegen die linke Hand und also östlich, und der dritte unterwärts gegen Süden steht. Eine Linie vom Procyon durch den Regulus wird, verlängert, den Stern erster Größe, Denebola, bezeichnen. Eine Linie von den beyden östlichen Sternen im Vierecke des großen Bären durch den Regulus gezogen, zeigt verlängert, das Herz der großen Wasserschlange an. Die Linie von dem äußersten oder östlichsten Stern am Schwanz des großen Bären nach Denebola, trifft auf ihrem Wege den Stern zweyter Größe in den Jagdhunden. Eine Linie vom Castor und Pollux durch die Capella gezogen, geht verlängert durch den Perseus. Die Linien vom Procyon nach dem Stern am nördlichen Horne des Stiers, wird inzwischen den Stern zweyter Größe am Fuße des Pollux berühren. Eine Linie vom Procyon nach dem mittlern Stern am Schwanz des großen Bären gezogen, wird mittlerweile, erstlich durch die Präsepe, und alsdann weiter heraus durch den Kleinen Löwen gehen. Die Linie von der Capella zur Rechten durch die Cassiopeja zeigt, ziemlich verlängert, den Schwan an. Der hellste Stern, welcher mitten zwischen der Cassiopeja und dem Schwanze des großen Bären steht, ist der Polarstern. Eine Linie von den beyden kenntlichen Sternen im Kleinen Bären in einer

## 254 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Den 1sten Junius um 10 Uhr 57 Min. Abends.

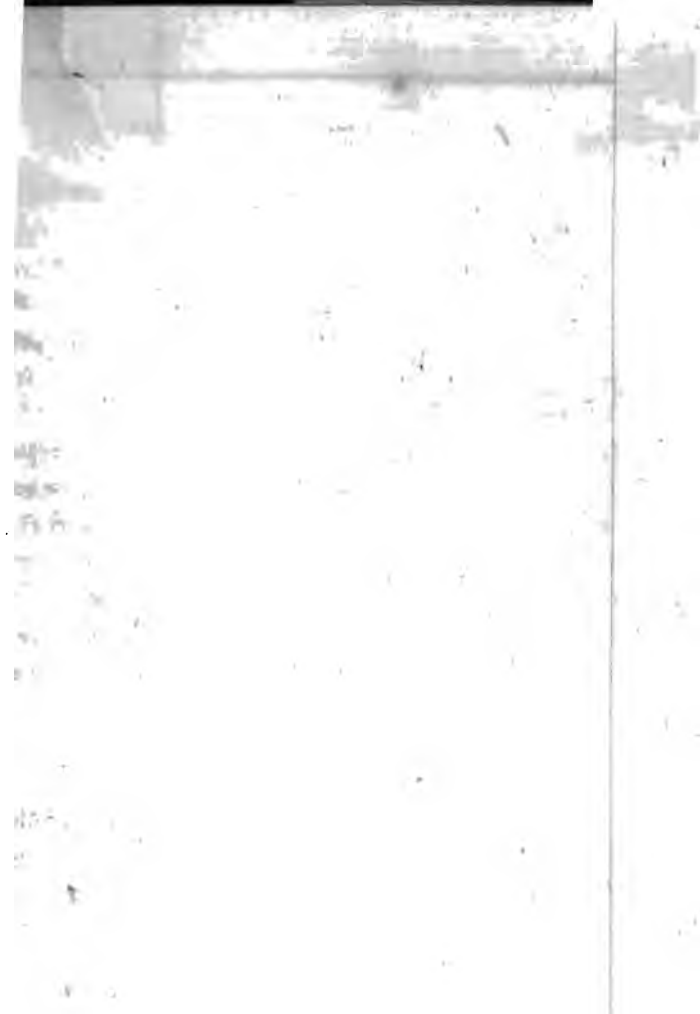
— 6	—	10 — 36	—	—
— 11	—	10 — 15	—	—
— 16	—	9 — 55	—	—
— 21	—	9 — 34	—	—

Der Punkt Südost ist gerade in der Mitte am Horizonte. Die Karte giebt für diese Zeit und Gegend vornehmlich die Stellung des Scorpions (nahe am Meridian), Ophiurus, einen Theil der Schlange, des Adlers, Antinous, Sobieskischen Schildes, Delphins an. Der Schütze und Steinbock sind im Aufgange begriffen. Hercules, Schlange, Waage, Kleine Pferd, Fuchs mit der Gans u. kommen auch zum Theil vor. Der Aequator und ein Theil der Ecliptik zeigen sich gleichfalls. Die Milchstraße geht schräge von Nordost nach Südost, kommt aber wegen der Dämmerung in den jetzigen Sommernächten wenig zum Vorschein.

### Monat Julius.

Die Sonne hat für unsere nördlichen Gegenden ihre größte Höhe am Mittage erreicht, und macht uns in diesem Monate noch mehrentheils die längsten Tage. Der angenehme Sommer herrscht überall, und der Bewunderer der schönen Natur wird auch bey dem jetzigen vereinten Reize derselben in amuthigen und heitern Nächten die Betrachtung der großen Werke des Schöpfers jenseits der Erde mit Bequemlichkeit fortsetzen können.

Die nächtliche Dämmerung schimmert noch in den kurzen Nächten dieses Sommermonats; sie nimmt aber nach







Den 1sten May um 10 Uhr 51 Min.

— 6 — 10 — 32 —

— 11 — 10 — 13 —

— 16 — 9 — 53 —

— 21 — 9 — 33 —

— 26 — 9 — 13 —

— 31 — 8 — 53 —

Der Punkt Nordost ist der Augenpunkt der Karte. Der Aequator berührt nur in dem Punkte Osten den Horizont, und kommt, wie die Ecliptik, nicht vor. Es zeigt sich vornehmlich die Stellung der Sternbilder: Leyer, Schwan, Fuchs mit der Gans, Cepheus, Friedrichsehre und Cassiopeja; letztere im untern nordlichen Meridian. Der Adler und Delphin gehen auf. Die Andromeda liegt zum Theil noch über dem nordlichen Horizonte. Vom Hercules und Drachen kommt auch ein Theil vor. Die Milchstraße geht mitten durch die Karte, ob selbige gleich sich wegen der langen Dämmerung erst um Mitternacht etwas zeigt. Der Nordpol der Ecliptik liegt gerade am obern Rande der Karte.

### Monat Junius.

Wenn die Betrachtungen der Werke Gottes auf den Fluren der Erde, bey dem anseht angehenden Sommer, den aufmerksamen Bewohnern unserer Gegenden in schönen Tagen zur Unterhaltung eines edlen Vergnügens dienen, so werden sich denselben in heitern Nächten nicht weniger Gegenstände darstellen, deren Anblick zu den erhabensten Vorstellungen leitet. Wenn die unserm Scheitelpunkt im Mittage am näch-

## 242 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

sten stehende Sonne, nach einem heitern und angenehmen Sommertage, spät am Abend unter unsern nordwestlichen Gesichtskreis gesunken, überzieht eine, anseht nur schattengleiche, Dunkelheit die blauen Flächen des Firmaments, und eröffnet nach und nach über uns den größten Schauplatz der Natur am Sternengewölbe. Diese erhabenen Schönheiten bleiben freilich in den jetzigen kurzen Sommernächten, wegen der Dämmerung, welche die ganze Nacht hindurch die Luft erhellet \*), zum Theil verborgen; unterdessen kann doch der Liebhaber des gestirnten Himmels etwa nach 10 Uhr des Abends die Sterne erster, und um die Mitte der Nacht auch die von geringeren Größen mit Vergnügen und Bequemlichkeit beobachten. Ich werde deswegen abermals keinen festbestimmten Stand des Himmels ansetzen, sondern überhaupt die Stellung der vornehmsten Sterne in der ersten und letzten Hälfte des Monats bis zur Mitternachtsstunde angeben.

### Die Betrachtung des gestirnten Himmels in der ersten Hälfte dieses Monats des Abends bis um Mitternacht.

Wenn das Licht des Tages nach Sonnenuntergang so weit den Luftkreis verläßt, daß die Sterne erster Größe zum Vorschein kommen können, so zeigen sich zuerst gegen Südwesten, zwischen dem Horizont und Scheitelpunkte, fast in einem und dem nämlichen Verticalcircul, oder gerade über einander, zwey derselben in einem ziemlichen Abstände von einander. Der obere, hoch am Himmel, scheint mit einem

\*) Von dieser nächtlichen, wie auch von der Abend- und Morgendämmerung, kommt in der dritten Abtheilung die Erklärung vor.



röthlichen Lichte; es ist der helle Stern Arctur im Bootes. Der untere funkelt mit einem weißlichten Lichte, und ist die Kornähre der Jungfrau, auch Azimech genannt.

An der Morgenseite des Himmels kommen daselbst gleichfalls zwey Sterne erster Größe durch die Dämmerung am ersten zum Vorschein. Der eine steht ziemlich hoch im Osten, und ist der helle Stern in der Leyer, Wega. Den andern findet man unterwärts gegen Ostüdosten, und dies ist Altair, am Halse des Adlers.

Am südlichen Theile des Himmels läßt sich niedrig im Süden zum Osten das Herz des Scorpions, Antares genannt, sehen. Er glänzt mit einem röthlichen Lichte.

An der Abendseite des Himmels kommt Regulus, das Herz des Löwen, im Westen, und von diesem Sterne, schräge aufwärts zur Linken, Denebola, am Schwanze desselben, durch die helle Abendluft zu Gesicht.

Am nördlichen Himmel glänzt niedrig im Norden zum Westen, in der Abenddämmerung, der helle Stern Capella im Fuhrmanne.

Von diesen angezeigten Sternen sind nun folgende bestimmtere Kennzeichen zu merken.

Nach 11 Uhr kommt Antares im Scorpion niedrig in den Meridian, oder gerade in Süden.

Um die Mitternachtsstunde funkelt die Capella recht im Norden durch die noch von der Dämmerung stark erleuchtete Luft des mitternächtigen Himmels, und hat ihren niedrigsten Stand erreicht. Dieser schöne Stern geht auch bey uns niemals unter, wie sich dies nun augenscheinlich zeigt, da er, noch ziemlich über dem mitternächtigen Gesichtskreis erhaben, im untern nördlichen Meridiane culminirt.

Arctur und Spica scheinen am westlichen Himmel bey-

## 244 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

nahe gerade unter einander im Südwesten noch um Mitternacht, stehen aber niedriger gegen den Horizont zur Rechten.

Regulus geht um Mitternacht bereits im Westnordwesten unter; der andere helle Stern, Denebola, im Löwen, steht aber um selbige Zeit, noch ziemlich erhaben, gerade im Westen.

Am östlichen Himmel hat die Leyer um Mitternacht noch nicht ihren höchsten Stand erreicht, sondern zeigt sich vom Scheitelpunkte gegen Südosten.

Der helle Stern Altair im Adler steht um 12 Uhr weiter heraus zur Rechten, fast im Südosten.

Nachdem die Sterne erster Größe sichtbar geworden sind, so lassen sich, bey mehrerer Dunkelheit, und also später in der Nacht, die von der zweyten und dritten Größe, und um die Mitte der Nacht mit guten Augen und bey reiner Luft, auch noch viele der kleineren Sterne wahrnehmen.

Am westlichen Himmel stehen, in der ersten Hälfte des Monats, Castor und Pollux schräge neben einander \*), und sind, auch in der hellen Abendluft, womit sie ansetzt untergehen, gut zu erkennen. Sie glänzen noch ziemlich spät des Nachts niedrig am Horizonte, weit gegen Nordwesten herum; verlieren sich aber gegen die Mitte des Monats aus dem Gesichte.

Das im Untergange begriffene Gestirn des Löwen am westlichen Himmel kommt, außer den beyden vorher ange-

\*) Daß diese beyden Sterne ansetzt, da sie dem Horizonte nahe sind, weiter von einander zu stehen scheinen, als zu der Zeit, da wir sie hoch am Himmel betrachtet haben, werden vielleicht viele bemerken; allein eben dies finden wir bey allen Gestirnen. Von der Ursache dieser Erscheinung wird in der dritten Abtheilung gehandelt.



zeigten Sternen erster Größe, gegen Mitternacht mit verschiedenen kleinern, welche über dem Regulus, und östlich der linker Hand von demselben stehen, zu Gesicht.

Das Gestirn der Jungfrau nähert sich auch um Mitternacht dem Horizonte vom Löwen zur Linken im Westsüdwesten. Ueber der Spica zur Rechten lassen sich vornehmlich die Sterne dritter Größe in diesem Bilde erkennen, worunter der oberste, *Vindemiatrix*, am nördlichen Flügel der Jungfrau ist.

Im Südwesten zum Westen, niedrig am Himmel, stehen unter der Spica die Sterne des Raben am Horizonte, und gehen um Mitternacht unter.

Die beyden Sterne zweyter Größe in der Waage sind um 11 Uhr schon außer dem Meridian zur Rechten gegen Südwesten gerückt, und lassen sich zwischen der Kornähre und dem Antares gut bemerken. Sie stehen schräge unter einander. Der obere zur Linken steht an der östlichen Schaafe, und heißt bey den Arabern *Zubeneshemali*; der untere zur Rechten steht an der westlichen Schaafe, und wird *Zubenelgenubi* genannt. In beyden Schaalen sind ostwärts noch einige kenntliche Sterne; und ziemlich unter der Waage nach Süden steht einer der dritten Größe, welcher *Zubenelalrab* heißt, auch von einigen an den Stachel des Scorpions gesetzt wird. Sonst sind noch Sterne vierter und kleinerer Größe in der Waage, welche sich aber anjetzt schwerlich zeigen werden \*).

\*) Die Waage (*Libra*) soll das Gleichgewicht der Natur, die Gleichheit der Tage und Nächte zu der Zeit, wenn die Sonne ehemals dieses Gestirn durchlief, oder auch die gemäßigte Witterung im Herbst bezeichnen. Die Alten fügten der Waage noch die Figur des *Mochos*, als des Erfinders der Gewichte



## 246 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Südwärts, nahe unter der Waage, formirt *le Monnier* ein neues Sternbild, den *Einsiedler* (einen Vogel) aus Sternen, die größtentheils zur Waage gehören, wozu er einige neue beobachtet hat.

Bestlich unter der Waage läßt sich ein Stern zweyter, und zwey von der dritten Größe im *Scorpion* leicht bemerken, welche auf einem Bogen stehen, dessen Mittelpunkt ungefähr *Antares* ist. Dieser helle Stern ist auch daran kenntlich, daß man mit guten Augen auf jeder Seite nahe bey ihm einen Stern vierter Größe bemerkt.

Unter dem *Antares* zur Rechten ist der *Wolf* mit kleinen Sternen etwas aufgegangen, die sich aber schwerlich erkennen lassen \*).

Gegen 11 Uhr kommen die kenntlichen Sterne der *Schlange*, welche der *Serpentarius* trägt, in den *Meridian*. Man wird sehr leicht einen Stern zweyter, und vier von der dritten Größe in diesem Sternbilde unterscheiden können.

Gerade über der *Schlange* glänzt der schöne Stern in der nördlichen Krone, *Gemma*, oder der *Edelstein*. Vermuthlich lassen sich auch einige von den kleineren Sternen

und der Waagen, bey. Noch andere eignen diese Waage der *Asträa*, oder der *Jungfrau* zu. Es werden in diesem Sternbilde gezählt: 2 Sterne der zweyten, 1 der dritten, 4 der vierten, 5 der fünften, 6 der sechsten, und 2 der siebenten Größe; in allem 20 Sterne.

\*) Nach den ältesten Fabeln der *Voeten* soll dieser *Wolf* den *Lycæon*, einen König der *Arcadier*, vorstellen, welcher Menschen zu opfern pflegte, und, dieser Grausamkeit wegen, in einen *Wolf* verwandelt worden.

sehen, welche mit den vorigen in Figur eines Ringes stehen, und die Krone kenntlich machen \*).

Die Sterne, welche sich um Mitternacht hoch am Himmel östlich bey der Krone zeigen, bilden den *Herkules*, von welchem aber die mehrsten bei heller Luft unsichtbar bleiben.

Nahе unter dem *Herkules*, und östlich neben den Sternen der Schlange, steht der *Serpentarius*, *Ophiuchus*, oder *Schlangenträger*. Gerade von dem Sterne zweyter Größe in der Schlange, zur Linken, zeigt sich ein Stern zweyter Größe am Kopfe des *Ophiuchus*, über welchem der Stern dritter Größe am Kopfe des *Herkules* steht; unter dem ersten steht ost- und westwärts an den beyden Schultern des *Ophiuchus* ein Stern dritter Größe, welcher einen von der vierten Größe nahe bey sich hat. Sonst zeigen sich anjezt weiter unterwärts im Südosten nur einige Sterne dritter Größe in diesem Sternbilde.

Am Horizont im Südosten geht der Schütze im Thierkreise auf; davon lassen sich anjezt noch wenige Sterne sehen. Auch ist der Steinbock hieselbst im Aufgange begriffen.

\*) Die Poeten eignen diese nördliche Krone der *Ariadne*, einer Tochter des *Minos* und der *Pasiphae*, welche die Insel *Creta* beherrschten, zu. Diese *Ariadne* half dem *Theseus*, einem Sohne des Atheniensischen Königs *Aegeus*, wieder aus dem berühmten Labyrinth von *Creta*, wo er den *Minotaurus* erschlagen hatte, und wurde dadurch seine Gemahlin. Auf der Insel *Naxos*, welche damals *Dia* hieß, wurde sie nachher vom *Theseus* verlassen, und vom *Bachus*, dem diese Insel geweiht war, geliebt; und dieser versetzte zum Beweise, daß er eine Gottheit sey, ihre goldene Stirn- oder Haarbinde unter die Sterne. Daher heißt auch dies Sternbild: der Kranz oder die Krone der *Ariadne*. *Horaz* nennt es: die Ehre der Gemahlin des *Bachus*. Es gehören dazu ein Stern von der zweyten, 4 von der vierten, und 3 von der fünften Größe.



248 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Nähe über und unter dem hellen Sterne Altair im Adler wird man einen Stern dritter und seinen der vierten Größe entdecken, welche mit demselben in einer Linie stehen.

Neben Altair zur Linken, unterwärts, zeigt sich der Delphin mit fünf Sternen dritter Größe nahe bey einander sehr deutlich. Zunächst südlich unter dem Adler steht der Antinous, und ist an einigen Sternen dritter Größe zu erkennen.

Die Leyer macht sich auch daran kenntlich, daß unter dem hellen Sterne Vega in derselben gegen Süden zwey Sterne, davon der eine von der dritten und der andere von der vierten Größe ist, nahe bey einander stehen.

Die schönen Sterne des Schwans schimmern auch unter der Leyer zur Linken durch die von der Dämmerung erleuchtete Luft in der Milchstraße. Besonders zeichnet sich darin der Stern *Antares* dritter Größe, *Deio*, aus, welcher der äußerste zur Linken ist. Im Ostnordosten geht das *Musenspferd*, oder der *Pegasus*, auf.

Die Sterne, welche an der Morgenseite des nördlichen Meridians glänzen, gehören zur Andromeda, welche niedrig im Nordosten; zum Perseus, welcher neben der Andromeda zur Linken niedrig im Nordnordosten; und zur Cassiopeja, die zwischen diesen beyden aufwärts steht. Letztere macht sich besonders an fünf Sternen dritter Größe nahe bey einander am mitternächtlichen Himmel in der Milchstraße sehr kenntlich.

Der große Bär, und vornehmlich dessen sieben bekannte helle Sterne zweyter Größe, der große Wagen genannt, zeigt sich noch hoch am Himmel gegen Nordwesten, und kommt des Nachts, auch bey der hellen Dämmerung, in dieser Gegend sehr gut zu Gesicht.



Wenn der helle Stern des Fuhrmanns, die Capella, gerade im Norden steht, so ist von demselben gegen den Scheitelpunkt herauf, der erste hellste Stern, der Polarstern im kleinen Bären. Die beyden kenntlichen Sterne auf der Brust desselben stehen um 10½ Uhr gerade über ihm schräge bey einander.

Der Bärenhüter macht sich über und zu beyden Seiten des Arcturs an einigen Sternen dritter Größe kenntlich. Zwischen dem Polarstern und der Leyer schimmern die Sterne im Drachen.

Südwestlich unter den Sternen am Schwanz des großen Bären zeigt sich der Stern zweyter Größe in den Jagdhunden.

**Die Betrachtung des gestirnten Himmels in der letzten Hälfte dieses Monats in den Abendstunden bis um Mitternacht.**

Wenn anjetzt die Sterne erster Größe des Abends zum Vorschein kommen, so erscheinen sie nach und nach am östlichen Himmel höher, am westlichen niedriger gegen die rechte Hand, und die südlichen kommen früher in den Meridian, als in den erstern Nächten dieses Monats ic.

Arctur und die Kornähre erscheinen am Abendhimmel gegen Südwesten herum fast gerade über einander, und sind, niedrig gegen den Horizont, auch noch um Mitternacht zu sehen.

Der helle Stern Wega in der Leyer kommt des Abends hoch am Himmel im Osten zum Süden zuerst hervor, und hat um Mitternacht noch nicht völlig seinen höchsten Stand im Meridian erreicht.

250 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Der glänzende Stern *Altair* im *Adler* läßt sich im Ost-südosten zuerst sehen, und steht um Mitternacht weiter heraus gegen Süd-südosten.

Den *Antares* im *Scorpion* findet man des Abends zuerst gerade im Süden, nur etwa 12 Grad hoch über dem Horizonte; um Mitternacht steht er niedriger im Süd-südwesten. Er hat ein sehr röthliches Licht.

Die *Capella* glänzt in der hellen Abenddämmerung niedrig am mitternächtlichen Himmel mit einem schönen Lichte, und erscheint um 11 Uhr recht im Norden.

Der helle Stern erster Größe, *Regulus*, oder das Herz des Löwen, läßt sich niedrig im Nordnordwest bis gegen Mitternacht sehen; *Denebola* am Schwanz des Löwen, östlich vom *Regulus*, steht alsdann im Westen zum Norden. Bey mehrerer Dunkelheit kommen, außer diesen beyden, noch einige kleinere Sterne im Bilde des anjehzt untergehenden Löwen niedrig am Himmel zum Vorschein.

Ueber der Kornähre sieht man noch einige Sterne dritter Größe in der Jungfrau, welche mit derselben sich um Mitternacht dem Horizont im Westen zum Süden nähern.

Destlich von der *Spica* erscheinen die beyden Sterne zweyter Größe in der Waage über einander.

Weym *Antares* zur Rechten zeigt sich ein Stern zweyter und einige der dritten Größe im *Scorpion*.

Ueber dem *Arctur* kommen unterschiedliche Sterne dritter Größe im *Bootes* zu Gesicht.

Um 11 Uhr steht der *Herkules* hoch am südlichen Himmel in verkehrter, und der *Schlangenträger* südwärts unter demselben in aufrechter Stellung im Meridian. Es werden sich in dieser Gegend verschiedene Sterne in diesen beyden Bildern zeigen, und vornehmlich gerade im Süden, etwa



50 Grad hoch, zwey kenntliche neben einander, wovon der zur Linken, von der zweyten Größe, am Kopfe des Schlangenträgers, und der zur Rechten von der dritten, am Kopfe des Herkules steht.

Die Sterne der Schlange stehen westlich, oder rechter Hand bey'm Schlangenträger im Südwesten.

Gemma, in der Krone, erscheint nordwärts über der Schlange.

Unter der hoch am Himmel im Südosten glänzenden Leier, etwas zur Linken, schimmern die Sterne des Schwans durch die von der Dämmerung erleuchtete Luft.

Deslich bey'm Altair im Adler steht der Delphin mit fünf Sternen dritter Größe, wovon vier eine kleine Raute bilden.

Nah am Horizont im Südosten steht um 11 Uhr der Schütze. Im Südosten geht der Steinbock auf, und im Osten zum Süden kommt der Wassermann zum Vorschein; allein man wird wegen der Dämmerung in diesen Gegenden nur einige zu diesen Bildern gehörige Sterne finden.

Im Osten zum Norden glänzen um 11 Uhr die Sterne zweyter Größe im aufgegangenen Musenpferde.

Die Sterne der Andromeda und des Perseus schimmern um 11½ Uhr unterwärts im Nordosten. Mit ihnen, in einem Dreyecke aufwärts, glänzen die Sterne der Cassiopeja.

Der große Wagen, oder die sieben hellen Sterne im großen Bären, erscheinen des Nachts gegen Nordwesten in der hellen Dämmerung weiter unterwärts, als in der ersten Hälfte des Monats.

Zwischen dem großen Wagen und der Cassiopeja trifft man den Polarstern an. Ueber demselben zur Linken wer-



## 252 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

den sich zwey Sterne zweyter und dritter Größe an der Brust des Kleinen Bären deutlich zeigen.

Die Sterne des Drachen stehen sehr hoch am Himmel nordlich über der Leyer. Um Mitternacht findet man sie in ihrem höchsten Stande am Himmel, zwischen dem Scheitelpunkt und Polarsterne, so viel davon die nächtliche Dämmerung zu sehen erlaubt.

Unter dem Schwanze des großen Bären zeigt sich zur Linken der Stern zweyter Größe in den Jagdhunden.

Von der Milchstraße wird in den kurzen Sommernächten dieses Monats, wegen der Dämmerung, auch um Mitternacht sehr wenig zu Gesicht kommen, obschon dieselbe an der Morgenseite des Himmels mit den Sternbildern Perseus, Cassiopeja, Schwan, Adler &c. ziemlich hoch über dem Gesichtskreise steht.

\* \* \*

### Allgemeine kurze Anleitung zur Kenntniß der Sterne für den jetzigen Monat.

Am Abendhimmel ist auch noch um Mitternacht ein großes Dreyeck von drey Sternen erster Größe sichtbar, welches Arctur, Spica und Denebola bilden. Der erste steht ziemlich hoch am Himmel nach Südwesten, der zweyte gerade unter diesem gegen den Horizont, und der dritte gegen die rechte Hand herum im Westen. Eine Linie von der Krone durch den Arctur gezogen, zeigt, noch einmal so weit verlängert, Vindemiatrix in der Jungfrau an. Die Linie vom Regulus durch Denebola, wird, weiter fortgesetzt, ebenfalls Vindemiatrix berühren. Eine Linie von dem äußersten Sterne am Schwanze des großen Bären durch den hellen Stern in den Jagdhunden, geht, verlängert, zu

**Denebola.** Die Linie vom Antares im Scorpion bis Gemma, geht mittlerweile durch die Sterne der Blange. Eine Linie vom Antares nach Vindemiatrix, geht inzwischen durch die beyden Sterne zweyter Größe in Waage. Eine Linie von dem hellen Stern in der Leier bis dem Antares geht mittlerweile den beyden Sternen den Köpfen des Herkules und des Schlangenträgers parallel vorbey. Eine Linie von der Leier nach Gemma, geht inzwischen mitten durch den Herkules. Eine Linie von Deneb im Schwan durch den Altair im Adler, wird, verlängert, zunächst den Antinous, und ferner den Hüften anzeigen. Eine Linie vom Altair durch den Delfin, wird, weiter fortgesetzt, durch die Sterne des Pegasus hingehen. Eine Linie von Deneb durch den Delfin, wird, verlängert, zwey nahe unter einander stehende Sterne dritter Größe, an den Hörnern des Steinbocks bezeichnen. Eine Linie von der Capella gegen die rechte Hand um gezogen, geht erstlich durch den Perseus, dann durch Andromeda, und weiter hin nach Osten, durch den Perseus. Zwischen dem Polarstern und der Andromeda, ist die Cassiopeja. Wenn man durch die beyden unteren Sterne im Vierecke des großen Bären gegen die rechte Hand aufwärts eine Linie zieht, so wird solche nach dem Polarstern zu gehen. Eine Linie von dem letzten Sterne am Schwanz des großen Bären nach der Krone gezogen, geht mittlerweile durch unterschiedliche Sterne im nördlichen Theile des Bootes gehen.

Die Karte für den Juniimonat bildet die Lage der Sterne an der Morgenseite des Himmels von Osten nach Süd um folgende Zeit ab;



## 254 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Den 1sten Junius um 10 Uhr 57 Min. Abends.

— 6	—	10	— 36	—	—
— 11	—	10	— 15	—	—
— 16	—	9	— 55	—	—
— 21	—	9	— 34	—	—

Der Punkt Südost ist gerade in der Mitte am Horizonte. Die Karte giebt für diese Zeit und Gegend vornehmlich die Stellung des Scorpions (nahe am Meridian), Ophiuchus, einen Theil der Schlange, des Adlers, Antinous, Sobieskischen Schildes, Delphins an. Der Schütze und Steinbock sind im Aufgange begriffen. Herkules, Schlange, Waage, Kleine Pferd, Fuchs mit der Gans &c. kommen auch zum Theil vor. Der Aequator und ein Theil der Ecliptik zeigen sich gleichfalls. Die Milchstraße geht schräge von Nordost nach Südost, kommt aber wegen der Dämmerung in den jetzigen Sommernächten wenig zum Vorschein.

## Monat Julius.

Die Sonne hat für unsere nördlichen Gegenden ihre größte Höhe am Mittage erreicht, und macht uns in diesem Monate noch mehrentheils die längsten Tage. Der angenehme Sommer herrscht überall, und der Bewunderer der schönen Natur wird auch bey dem jetzigen vereinten Reize derselben in anmuthigen und heitern Nächten die Betrachtung der großen Werke des Schöpfers jenseits der Erde mit Bequemlichkeit fortsetzen können.

Die nächtliche Dämmerung schimmert noch in den kurzen Nächten dieses Sommermonats; sie nimmt aber nach



Julius.

Vorstellung Osten nach Norden.





und nach ab, und hört am Ende des Monats um Mitternacht völlig auf. Dann geht die Sonne schon eine halbe Stunde früher, als in den längsten Tagen, unter, und die Bühne des Himmels heitert sich des Nachts eher und nach Abwesenheit der Dämmerung wieder in ihrer ganzen Schönheit auf. Ich werde für diesen Monat, da sich wegen der nächtlichen Dämmerung noch kein einzelner Stand des Himmels annehmen läßt, abermals zwey Betrachtungen anstellen.

**Die Betrachtung des gestirnten Himmels in den ersten Hälfte dieses Monats in den Abendstunden bis um Mitternacht.**

Wenn anjezt nach Sonnenuntergang der Glanz der Abenddämmerung sich so weit vermindert, daß die Sterne zum Vorschein kommen können, so wird der Liebhaber des Sterngewölbes bey heitrer Luft folgende Sterne erster Größe hervorglänzen sehen.

An der Abendseite des Himmels kommt in Westsüdwesten, noch ziemlich hoch über dem Horizonte, der helle Stern Arctur im Bootes zum Vorschein. Er glänzt mit einem etwas röthlichen Lichte.

Von diesem schönen Sterne niederwärts gegen den Horizont wird sich der mit einem weißlichten Lichte funkelnde Stern in der Jungfrau, die Kornähre genannt, zeigen.

An der Morgenseite des Himmels lassen sich im Südosten zwey schöne Sterne in einem Vertikalcirkul, ziemlich weit über einander sehen. Der obere, hoch am Himmel, ist der helle in der Leyer, welcher den Namen Wega führt, und der untere der helle Stern Altair am Halse des Adlers.



## 256 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

An der Mittagsseite des Himmels kommt außer der Meridiane zur Rechten der röthlich scheinende helle Stern *Antares*, oder das Herz des *Scorpions*, zu Gesicht.

Im Westen zeigt sich noch der Stern *Deneb-el-Asa* am Schwanze des Löwen; *Regulus*, das Herz des Löwen hingegen steht nahe am Horizonte.

Fast recht im Norden funkelt der schöne Stern *Capella* auch *Alhazoth* genannt, im Fuhrmanne niedrig in der Dämmerung in seinem niedrigsten Stande.

Wenn man später des Abends auf diese angezeigte größten Sterne Achtung giebt, so kommen auch die von geringern Größen bey denselben und in andern Gegenden des Firmaments zum Vorschein.

Am westlichen Himmel nähert sich der helle Stern, der Kornähre, in der Jungfrau, mit einigen Sternen dritter Größe, die sich rechts über ihm zeigen, dem Horizonte. Um 11 Uhr findet man gerade vom Westpunkte noch ziemlich aufwärts den Stern dritter Größe *Vindemiatrix* am nördlichen Flügel der Jungfrau. Um 11½ Uhr geht die Kornähre im Westen zum Süden unter.

Die Sterne im untergehenden Löwen zeigen sich niedrig in der Dämmerung im West-Nordwesten bis gegen Mitternacht, um welche Zeit *Denebola* untergeht, mit welcher das ganze Löwengestirn unter den Horizont kommt.

*Arctur* im Bootes zeigt sich um Mitternacht, noch ziemlich über dem Horizont erhaben, fast gerade vom Westpunkte herauf. Die kleinern Sterne dieses Wildes findet man über und zu beyden Seiten neben demselben.

An der Ostseite des Himmels kommt *Altair* im Adler weiter gegen die rechte Hand herauf, und steht um die Mit-

der Nacht im Meridiane. Zu beyden Seiten desselben zeigt sich ein kleiner Stern, und daran ist er sehr kenntlich.

Der helle Stern *Wega* in der *Leyer* erreicht eine Stunde früher, als der *Altair*, seinen höchsten Stand gerade im Süden, und geht sehr hoch am Himmel, etwa 76 Grad erhaben, durch den Meridian. Südlich, nahe unterhalb demselben stehen zwey kleinere in der *Leyer* nahe bey einander, welche dieses Gestirn kenntlich machen.

Beym *Antares* zur Rechten lassen sich im Südsüdwesten vier Sterne im *Scorpione* deutlich unterscheiden. Sie stehen auf einem Bogen unter einander, wovon ein Stern zweyter, 2 von der dritten und einer von der vierten Größe ist. Vom *Antares* weiter hin zur Rechten sind kleine Sterne an den Füßen, und unter der Waage steht ein Stern dritter Größe am Stachel des *Scorpions*. Auf jeder Seite bey'm *Antares* zeigt sich ein Stern vierter Größe. Unter dem *Antares* zur Linken findet man nahe am Horizont einige Sterne dritter Größe am Schwanze des *Scorpions*, der bey uns nicht völlig aufgeht, worunter sich ein Nebelfleck befindet, und hier geht die Milchstraße durch dies Sternbild \*). Der

\*) Dieser *Scorpion* soll nach den Fabeln der Dichter derjenige seyn, welcher, auf Befehl der *Diana*, den berühmten Jäger *Orion* durch einen giftigen Fersensich tödtete, als dieser sich durch seinen stolzen Vorsatz, alle wilde Thiere und Ungeheuer der Erde auszurotteten, den Zorn dieser Göttin zugezogen hatte. Auch soll der *Scorpion* nach den Alten die gefährlichen Krankheiten anzeigen, welche sich gemeiniglich im späten Herbst, wenn die Sonne dieses Sternbild durchläuft, einstellen. *Hewel* rechnet zum *Scorpion* einen Stern von der ersten, 3 von der zweyten, 7 von der dritten, 11 von der vierten, 6 von der fünften, 4 von der sechsten, 1 von der siebenten Größe, und 2 neblichte; in allem 35 Sterne, wovon uns aber 2 Sterne

## 270 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Den 1sten Julius um 10 Uhr 45 Min.

— 6	—	10	— 24	—
— 11	—	10	— 4	—
— 16	—	9	— 44	—
— 21	—	9	— 24	—
— 26	—	9	— 4	—
— 31	—	in der Abenddämmerung.		

Sie zeigt vornehmlich die Lage der Sternbilder: Jaktmann, Perseus, Cassiopeja, Andromeda, Pegasus und Friedrichslehre, am nordöstlichen Himmel. Der Triangel, der nördliche Fisch und der Cepheus u. zeigen sich auch ganz oder zum Theil. Ein Theil der Milchstraße kommt gleichfalls vor, welchen aber die nächtliche Dämmerung in dem jetzigen Sommermonate größtentheils zu sehen verhindert. Ueberhaupt sind die hier in dieser Gegend verzeichneten Gestirne in den vorigen Monaten in spätern Nachtsstunden noch besser sichtbar.

## Monat August.

Die Sonne entfernt sich in diesem Monate weiter vom Scheitelpunkte nach Süden. Sie verläßt früher am Abend unsern westlichen Gesichtskreis, und die Länge der Tage nimmt ab. Der Nachsommer bringt anjetzt gemeiniglich warme und angenehme Abende und Nächte mit sich; und da nun wieder die Abenddämmerung, wenige Stunden nach Untergang der Sonne, völlig aufhört, und sich bey heiterer Luft der gestirnte Himmel in seiner ganzen Pracht darstellt, so wird der gefühlvolle Bewunderer der großen Werke des Schöpfers am Himmel, auch in der gegenwärtigen Jahreszeit, seine



zeigen sich zwey Sterne, ungefähr auf halbem Wege vom Antares bis zum Scheitelpunkte neben einander. Der zur Linken ist der hellste von der zweyten Größe am Kopfe des Schlangenträgers, der andere zur Rechten von der dritten am Kopfe des Herkules.

Neben dem Schlangenträger zur Rechten stehen um 11 Uhr gegen Südwesten die kenntlichen Sterne der Schlange, welche derselbe hält, über einander, woselbst man sehr leicht vier Sterne dritter, und einen der zweyten Größe bis zur Krone entdecken wird \*)

Nordlich über der Schlange glänzt der Stern zweyter Größe, Gemma, oder der Edelstein, in der Krone.

Bestlich unter der Keyer schimmern die Sterne des Schwans am hohen Himmel; und besonders zeigt sich

\*) Der Schlangenträger, auch Ophiuchus genannt, soll, nach der griechischen Fabel, den Aesculap, einen Sohn des Apollo und der Koronis, welche die Tochter eines Thessalischen Königs war, verewigen. Er war einer von den Argonauten, und hatte die Heilungswissenschaft so weit getrieben, daß man von ihm sagte, er habe auch Todte, und unter andern die Androgea, durch seine Wunderkuren lebendig gemacht, und dieses vermittelt eines Krautes, welches ihm von einer Schlange gebracht wurde. Diese Schlange, ohne Zweifel ein Sinnbild der Klugheit und Wachsamkeit eines so berühmten Arztes, wird ihm in die Hände gegeben. Man rechnet zum Sternbilde des Ophiuchus einen Stern von der zweyten, 5 von der dritten, 17 von der vierten, 12 von der fünften, und 6 von der sechsten Größe, nebst einem Stern am Fuße, welcher in seiner Größe veränderlich erscheint. Zur Schlange gehören, ein Stern von der zweyten, 7 von der dritten, 6 von der vierten, 3 von der fünften, und 3 von der sechsten Größe: in beyden Sternbildern also 62 Sterne.

260 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

dieselbst der Stern zweyter Größe, Deneb, am Schwanze desselben.

Deslich, neben dem hellen Stern Altair im Adler, sind fünf Sterne dritter Größe nahe bey einander, welche den Delphin ausmachen, sehr kenntlich.

Südlich unter dem Altair steht der Antinous mit Sternen dritter Größe.

Im Süden zum Osten sieht man um 11 Uhr, niedrig am Himmel, einige Sterne des Schützen, welcher bey uns nicht völlig aufgeht. Er steht um Mitternacht im Meridian.

Zur Linken weiter hin, im Südosten, folgt der Steinbock, worin man vornehmlich zwey Sterne unter einander an den Hörnern im Südosten zum Süden, und weiter zur Linken hin zwey Sterne neben einander am Schwanze des Steinbocks findet.

Am Horizont in Ostsüdosten ist der Wassermann im Aufgange begriffen.

Im Osten werden um 11 Uhr, schon ziemlich erhaben, die Sterne des Musenpferdes glänzen, woselbst vornehmlich vier Sterne zweyter Größe erscheinen, welche ein großes Viereck ausmachen, das anzeigt auf den Ecken steht.

Die Sterne der Andromeda zeigen sich weiter herum zur Linken im Nordosten zum Osten.

Alle diese jetzt angeführten östlichen Sternbilder stehen um Mitternacht weiter herum gegen die rechte Hand aufwärts nach Westen.

Um Mitternacht kommen im Ostnordosten die beyden kenntlichen Sterne am Kopfe des Widders über dem Horizonte wieder zum Vorschein, und stehen nun neben einander.

Der Perseus steht um 11½ Uhr im Nordosten zum Norden noch ziemlich niedrig am Himmel.



Gerade über dem Perseus lassen sich alsdann die fünf Sterne dritter Größe in der Cassiopeja sehen.

An der nordwestlichen Seite des Himmels fallen die sieben hellen Sterne des großen Bären gleich in die Augen. Vier davon stehen in einem länglichten Vierecke zur Rechten am Hintertheile, und drey am Schwanze des Bären; letztere nunmehr neben jenen zur Linken in einer aufwärts gebogenen Stellung.

Der Polarstern zeigt sich auf der Linie, welche man sich durch die beyden äußersten Sterne im Vierecke des großen Bären zur Rechten, gegen die rechte Hand aufwärts gezogen, vorstellt. Ueber dem Polarstern gegen die linke Hand stehen die beyden kenntlichen Sterne auf der Brust des kleinen Bären unter einander.

Die Sterne zwischen dem Scheitelpunkt und dem Polarstern, und also sehr hoch am Himmel, machen zum Theil den nördlichen Drachen aus.

Die Milchstraße wird nach und nach, sonderlich um die Mitternachtsstunde, etwas wieder zum Vorschein kommen, und sich bey den Sternbildern: Perseus, Cassiopeja, Schwan und Adler, zeigen.

**Die Betrachtung des gestirnten Himmels in der letzten Hälfte dieses Monats, in den Abendstunden bis Mitternacht.**

Das Firmament kommt nun, bey der abnehmenden Dämmerung, sonderlich um Mitternacht, wieder zu seiner ganzen Schönheit; oder, es werden alsdann auch die kleinsten Sterne sichtbar. Da sich unterdessen diejenigen Gestirne, welche anjetzt gegen die Mitte der Nacht erscheinen, in den



262 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

künftigen Monaten in früheren Abendstunden in gleichen Stellungen zeigen, so werde ich daher diesmal nur die vornehmsten Sterne in denselben anzeigen.

Folgende in den Abenden dieses Sommermonats über dem Horizonte stehenden Sterne erster Größe werden sich, nach Sonnenuntergang, bey heiterer Luft zuerst sehen lassen.

Sehr hoch am Himmel, vom Scheitelpunkte gegen Südost, kommt der helle Stern in der Leyer, *Wega* genannt, von allen Fixsternen am ersten zum Vorschein.

Unter der Leyer, gegen Südosten zum Süden, läßt sich am östlichen Himmel *Altair*, der helle Stern am Halse des Adlers, sehen.

Am westlichen Himmel wird im Westsüdwesten, noch ziemlich erhaben, der schöne Stern *Arctur* im *Bootes* durch die Dämmerung hervorblicken.

Die *Spica*, oder Kornähre der Jungfrau, ist mit guten Augen im Westsüdwesten, niedrig gegen den Horizont, in der Abenddämmerung noch zu erkennen, geht aber bereits bald nach 10 Uhr unter.

Der Stern *Denebola*, am Schwanz des Löwen, erscheint niedrig im Westen zum Norden.

In der mitternächtigen Gegend des Himmels funkelt die *Capella* im Fuhrmann, und kommt des Abends zuerst in der Dämmerung, niedrig im Norden zum Osten, zu Gesicht.

Am südlichen Himmel zeigt sich, niedrig gegen Südsüdwesten, *Antares*, oder das Herz des Scorpions, und macht sich an seinem röhlichen Lichte kenntlich.

Wenn man bestimmte Nachweisungen von dem Stande dieser Sterne erster Größe haben, und auch die von geringeren Größen, welche, bey mehrerer Dunkelheit, des Abends

sich am Himmel zeigen, auffuchen will, so ist folgendes zu merken:

Der helle Stern in der Leyer glänzt in den jetzigen Sommernächten sehr hoch am Sterngevlbe, und erreicht etwa um 10½ Uhr seinen höchsten Stand im Meridiane. Um Mitternacht steht er gegen Westsüdwesten. Unter ihm nach Süden zeigen sich an der Leyer, welche ein Geyer hält, zwey kenntliche Sterne nahe bey einander.

Altair im Adler steht um 11½ Uhr gerade im Süden. Er hat, schräge auf jeder Seite, einen kenntlichen Stern bey sich, mit welchem er auf einer Linie steht, und ist hieran so gleich zu erkennen.

Ueber dem hellen Arctur, welcher mit einem röthlichen Lichte scheinet, lassen sich sehr leicht vier Sterne dritter GröÙe im Bärenhüter erkennen. Von den drey obersten, welche ein fast gleichschenklisches Dreyeck formiren, steht der oberste am Kopfe, und die beyden andern an den Schultern. Neben Arctur zur Linken sind zwey Sterne dritter GröÙe nahe zusammen an einem, und unterhalb demselben, zur Rechten, ein Stern von gleicher GröÙe am andern FuÙe sichtbar. Um Mitternacht steht der Arctur mit dem Gestirne des Bootes unterwärts zur Rechten gegen Westnordwesten.

Die Jungfrau neigt sich im Westen unter dem Arctur zum Untergange. Vindemiatrix am nördlichen Flügel findet man noch um 11 Uhr niedrig im Westen zum Norden. Um Mitternacht geht er unter, und alsdann sind alle Sterne dieses Bildes unter dem Horizonte.

Denebola, am Schwanze des Löwen, zeigt sich noch niedrig im Westnordwesten bis um 11 Uhr; dann geht er unter, und mit ihm ist der Löwe völlig unter dem Gesichtskreise.



## 264 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

In den nördlichen Gegenden des Himmels sieht man, neben der Capella zur Linken, den Stern zweyter Größe an der Schulter des Fuhrmanns. Um Mitternacht stehen beyde gegen die rechte Hand im Nordosten zum Norden weiter aufwärts. Alsdann kommen unterhalb denselben schon mehrere Sterne im aufgehenden Fuhrmanne zum Vorschein.

Nahe auf jeder Seite über und unter dem Antares zeigt sich ein Stern vierter Größe, woran er leicht zu erkennen ist. Weiter über ihm zur Rechten sind: ein Stern der zweyten, zwey der dritten, und einer der vierten Größe am Vordertheile des Scorpions sichtbar, welche zusammen einen Bogen formiren. Vom Antares gerade zur Rechten zeigen sich Sterne an den Füßen und dem Stachel des Scorpions. Um 11½ Uhr geht dies Gestirn in Südwesten unter.

Die Waage nähert sich auch im Westsüdwesten, rechter Hand vom Antares, dem Horizonte. Man findet in dieser Gegend bis um 11 Uhr noch ihre beyden Sterne zweyter Größe unter einander. Um Mitternacht ist der unterste schon untergegangen.

Gerade über dem Scorpion herauf steht der Schlängenträger. Zunächst über dem Antares schimmern kleine Sterne vierter Größe an dem einen Fuße desselben, und weiter aufwärts werden sich zwey Sterne dritter Größe in einem ziemlichen Abstände schräge unter einander zeigen. Von diesen beyden letztern steht der zur Linken etwas unterwärts, und unter demselben zur Linken wird man in der Milchstraße zwey Sterne vierter Größe nahe bey einander an dem andern Fuße des Schlängenträgers \*) gewahr. Von den beyden angezeig-

\*) Nicht weit über diesen beyden Sternen entdeckte Kepler im Jahre 1604 den 10. October einen neuen Stern. Er wurde auf einmal so helle, daß er die Sterne erster Größe an Glanz über-



ten Sternen dritter Größe zur Rechten steht ein Stern dritter und einer der vierten Größe an der einen Hand nahe zusammen; und weiter aufwärts lassen sich sehr leicht drey Sterne in einem fast gleichschenkligten Dreyecke finden, wovon der oberste, der hellste, ein Stern zweyter Größe ist, und am Kopfe des Schlangenträgers steht. Die Sterne in diesem Dreyecke zur Rechten und Linken sind von der dritten Größe, und stehen an den Schultern desselben. Ersterer hat einen Stern viertel Größe sehr nahe zur Rechten; und letzterer einen von gleicher Größe nahe zur Linken bey sich. Um Mitternacht steht dies Gestirn im Südwesten zum Westen.

Nordlich über dem Schlangenträger, und westlich unter der Leyer ist der Herkules mit vielen Sternen dritter Größe zu sehen. Zunächst, rechter Hand, bey dem Stern zweyter Größe am Kopfe des Schlangenträgers steht ein Stern dritter Größe am Kopfe des Herkules.

Die Sterne der Schlange, welche Ophiuchus hält, sind zwischen demselben und dem Bootes im Westen zum Süden um Mitternacht sehr kenntlich. Vornehmlich unterscheiden sich in derselben vier Sterne dritter, und einer der zweyten Größe. Sie stehen vom Nordpole nach Südwest unter einander.

Gemma in der Krone zeigt sich über dem Arctur zur Linken, und nordlich über der Schlange. Mit ihm bilden aufwärts einige kleine Sterne die Figur eines Ringes.

Um 10½ Uhr steht der Schütze niedrig im Meridian, so weit er bey uns aufgeht. Es zeigen sich hieselbst sehr kennt-

traf. Sein Licht nahm aber bald wieder ab. Im Monat Januar des folgenden Jahres war er etwa so helle, als Arctur; im März glich er einem Sterne dritter Größe, und im Oktober desselben Jahres wurde er wieder völlig unsichtbar.

276 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Vom Antinous zur Rechten etwas unterwärts findet man in der Milchstraße in einiger Entfernung drey Sterne dritter Größe, von der linken gegen die rechte Hand schräg unter einander, welche an den Schwanz der Schlange des Ophiuchus, der westlich an und zum Theil in der Milchstraße steht, und dessen nähere Beschreibung im folgenden Monate vorkömmt, gehören. Westlich bey den angezeigten drey Sternen der Schlange steht gerade im Südwesten mitten in der Milchstraße der Poniatowskische Stier, und darin am westlichen Rande der Milchstraße einige Sterne vierter Größe, worunter sich besonders ostwärts bey den beyden kenntlichen Sternen an der östlichen Schulter des Ophiuchus vier auszeichnen, die in Figur eines V am Kopfe dieses Stieres stehen. Nahe bey diesen zur Rechten zeigen sich zwey Sterne dritter Größe an der östlichen Schulter des Ophiuchus nahe unter einander.

Zwischen den Sternen am westlichen Fuße des Antinous und den dreyen am Schwanze der Schlange, etwas unterwärts, steht mitten in der Milchstraße das Sobieskische Brustschild. Man wird hier vornehmlich einen Stern vierter und zwey der fünften Größe nahe bey einander am Kreuze

So sehr so betrübt, daß er unter andern befahl, das Bild des Antinous unter die Sterne zu versetzen. Sonst machen einige alte Dichter aus dem Antinous den Ganymedes, einen Sohn des Phrygischen Königs Tros. Dieser war ein sehr schöner Knabe, und wurde von einem Adler am Berge Ida geraubt, um dem Jupiter aufzuwarten. Auch die Egypter verehrten einen Knaben dieses Namens, der einstens im Nil ertrank, als eine Göttheit. Hevel rechnet zu diesem Bilde 3 Sterne von der dritten, 6 von der vierten, 6 von der fünften, und 4 von der sechsten Größe.

Größe, der mittelfte am Gürtel, und über diesem der merkwürdige Nebelfleck in der Andromeda.

Unter diesem Sternbilde geht der Widder auf, und ist an seinen beyden kenntlichen Sternen am Kopfe, welche nun neben einander stehen, sogleich zu erkennen.

Ueber dem Widder zur Linken steht der Triangel.

Um Mitternacht erscheinen alle angezeigte östliche Sternbilder weiter herauf zur Rechten. Alsdann kommt im Nordosten zum Osten das Siebengestirn im Stiere wieder zum Vorschein; und von Osten bis nach Südosten geht das große Gestirn des Wallfisches auf.

Der Perseus steht um 11 Uhr gegen Nordosten in der Milchstraße, und ist an seinen beyden Sternen zweyter Größe zu erkennen, welche schräge unter einander stehen. Der zur Linken aufwärts ist Algenib an der Seite des Perseus, und hat über und unter sich Sterne, welche mit ihm auf einem Bogen stehen.

Ueber dem Perseus scheinen in der Milchstraße die fünf Sterne dritter Größe in der Cassiopeja nicht weit von einander, von welchen anjehet der äußerste zur Rechten unterwärts, Schedir auf der Brust derselben ist.

Desilich unter dem hellen Stern *Wega* in der Leyer scheinen hoch am Himmel in der Milchstraße die Sterne des Schwans, in Figur eines nach Westen hin schräge stehenden Kreuzes. Der äußerste zur Linken von der zweyten Größe ist der hellste. *Deneb* am Schwanze des Schwans. Um Mitternacht geht dieses Gestirn sehr hoch am Himmel vom Scheitelpunkte nach Süden durch den Meridian.

Zwischen dem Schwan und dem Adler steht der Fuchs mit der Gans in der zertheilten Milchstraße, davon aber nur wenige Sterne sich zeigen.



268 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Der Polarstern ist der erste hellste Stern, von der Cassiopeja gegen die linke Hand. Von ihm zur Linken aufwärts zeigt sich der kleine Bär vornehmlich an dessen beyden kennlichen Sternen an der Brust.

In den nordwestlichen Gegenden scheinen die sieben hellen Sterne im großen Bären, in bekannter Stellung. Um Mitternacht steht der Kopf dieses Bären schon im untern nördlichen Meridian.

Die kennlichen Sterne des nördlichen Drachen zeigen sich sehr hoch am Himmel vom Scheitelpunkte gegen Nordwesten.

Unter den dreien am Schwanz des großen Bären steht der Stern zweyter Größe in den Jagdhunden, unter welchen sich im Westnordwesten, der Haufe kleiner Sterne zeigt, die das Haupthaar der Berenice ausmachen.

Die Milchstraße wird in dieser letzten Hälfte des Juliimonats des Nachts immer kenntlicher, jemehr die nächtliche Dämmerung abnimmt. Sie zeigt sich um Mitternacht im Perseus, der Cassiopeja, dem Schwane hoch am Himmel, dem Adler, östlich nahe bey dem Schlangenträger, und unterwärts im Süden im Schützen.

\* \* \*

Allgemeine kurze Anleitung zur Kenntniß der Sterne für den jetzigen Monat.

Eine Linie von Gemma durch den Arctur gezogen, wird, noch einmal so weit verlängert, Vindemiatrix treffen. Eine Linie von dem mittelsten Stern am Schwanz des großen Bären durch den hellen Stern in den Jagdhunden gezogen, zeigt, verlängert, das Haupthaar der Berenice an. Die Linie von Gemma nach Antares gezogen, geht

durch die Sterne der Schlange, eine andere vom Antares nach Vindemiatrix, geht mittlerweile zwischen den beyden Sternen zweyter Größe in der Waage hin. Eine Linie von dem äußersten Sterne am Schwanze des großen Bären nach der Krone gezogen, geht inzwischn durch die Sterne am Kopf und den Schultern des Bootes. Eine andere von dem hellen Stern in den Jagdhunden durch den Bootes gezogen trifft Gemma, und weiter gegen die linke Hand herum verlängert, die beyden Sterne an den Köpfen des Herkules und des Schlangenträgers. Eine Linie von Altair nach Scheat im Pegasus, geht mittlerweile durch den Delphin. Eine Linie von der Leyer durch Altair trifft, unterwärts verlängert, die Sterne des Steinbocks. Zwischen der Leyer und dem Pegasus findet man den Schwan. Eine Linie von Deneb im Schwan durch Altair gezogen, wird, weiter fortgesetzt, die Sterne des Schützens anzeigen. Eine Linie von der Leyer durch den Delphin zeigt, verlängert, ungefähr den Wassermann an. Eine Linie vom Algenib im Pegasus durch den Stern am Kopfe der Andromeda, wird, weiter fortgesetzt, erstlich die Cassiopeja und ferner den Polarstern anzeigen, und auf der andern Seite des Polarsterns durch den großen Wagen gehen. Eine Linie vom Alamaß nach der Capella, geht inzwischn durch den Perseus. Gerade zwischen Alamaß und den beyden kenntlichen Sternen des Widders steht der Triangel. Zwischen dem Polarstern und der Leyer hat der Drache seinen Stand.

\*

\*

\*

Die diesem Monate beygefügte Himmelskarte stellt für folgende Abendzeit, eine Gegend des gestirnten Himmels vom nördlichen Meridian bis nach Osten vor:



270 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Den 1sten Julius um 10 Uhr 45 Min.

— 6	—	10	— 24	—
— 11	—	10	— 4	—
— 16	—	9	— 44	—
— 21	—	9	— 24	—
— 26	—	9	— 4	—
— 31	—	in der Abenddämmerung.		

Sie zeigt vornehmlich die Lage der Sternbilder: Fuhrmann, Perseus, Cassiopeja, Andromeda, Pegasus und Friedrichsehre, am nordöstlichen Himmel. Der Triangel, der nördliche Fisch und der Cepheus u. zeigen sich auch ganz oder zum Theil. Ein Theil der Milchstraße kommt gleichfalls vor, welchen aber die nächtliche Dämmerung in dem jetzigen Sommermonate größtentheils zu sehen verhindert. Ueberhaupt sind die hier in dieser Gegend verzeichneten Gestirne in den vorigen Monaten in spätern Nachtstunden noch besser sichtbar.

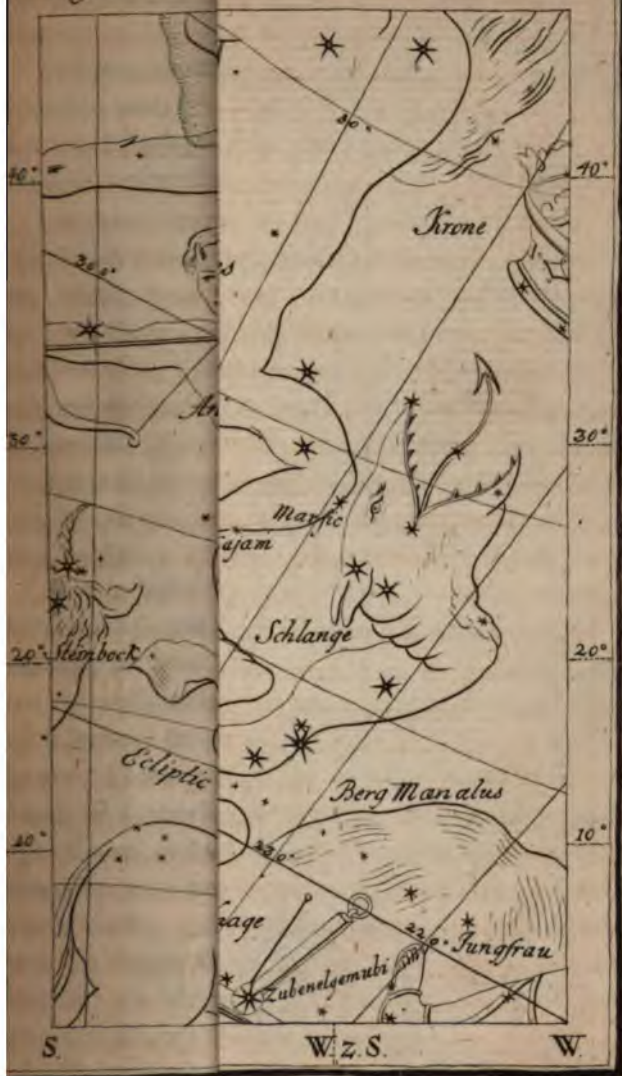
### Monat August.

Die Sonne entfernt sich in diesem Monate weiter vom Scheitelpunkte nach Süden. Sie verläßt früher am Abend unsern westlichen Gesichtskreis, und die Länge der Tage nimmt ab. Der Nachsommer bringt anseht gemeiniglich warme und angenehme Abende und Nächte mit sich; und da nun wieder die Abenddämmerung, wenige Stunden nach Untergang der Sonne, völlig aufhört, und sich bey heiterer Luft der gestirnte Himmel in seiner ganzen Pracht darstellt, so wird der gefühlvolle Bewunderer der großen Werke des Schöpfers am Himmel, auch in der gegenwärtigen Jahreszeit, seine



Augustus.

# Vorstellung Süden nach Westen





erhöbete Beschäftigung mit aller Bequemlichkeit fortsetzen können.

Ich kann nunmehr wieder einen gewissen Stand des Himmels durch den ganzen Monat annehmen, der sich zur folgenden festgesetzten Zeit einstellt.

Den 1sten August um 11 Uhr 21 Min. Abends.

— 4	—	11	—	8	—	—
— 7	—	10	—	56	—	—
— 10	—	10	—	44	—	—
— 13	—	10	—	32	—	—
— 16	—	10	—	21	—	—
— 19	—	10	—	10	—	—
— 22	—	9	—	59	—	—
— 25	—	9	—	48	—	—
— 28	—	9	—	38	—	—
— 31	—	9	—	28	—	—

Die in dieser Tafel vorgeschriebene Zeit fällt größtentheils ziemlich spät in die Nacht; unterdessen habe ich diesmal keine früheren Stunden ansetzen wollen. Denn da ich nun eine vollständige Beschreibung aller am jetzigen nächtlichen Himmel stehenden Sternbilder liefern will, diese aber für einen Monat zu weitläufig werden mögte; so ist ein Stand des Himmels gewählt, welcher sich auch noch im künftigen Monate beobachten läßt, da er sich immer früher am Abend darstellt, und hierzu die Abnahme der Tage gut zu statten kommt. Ich werde also für diesen Monat die Gestirne in einigen Gegenden des Himmels umständlich beschreiben; die übrigen aber nur kürzlich anführen, und im folgenden Monate nachholen.

Wer im Anfange des Augusts den Himmel in frühern Stunden betrachten will, dem kann dazu die für die letzte



272 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Hälfte des vorigen Monats gegebene Anleitung dienen; nur ist zu merken, daß anjehzt alle südlichen Sterne etwas weiter gegen Westen erscheinen, oder früher in den angezeigten Gegenden stehen u.

Ich beschreibe in diesem Monate die in dem anjehzt über dem Horizonte befindlichen Theile der Milchstraße stehenden Sternbilder, und alle nördlichen Gestirne, welche größtentheils für unsere Polhöhe niemals untergehen.

Die Betrachtung der Milchstraße.

Wenn man um die angesezte Zeit das Sterngefilde übersieht, so zeigt sich sogleich derjenige Lichtstreif, welcher den Himmel prachtvoll umgiebt, und unter dem Namen der Milchstraße \*) bekannt ist. Anjehzt steht davon derjenige Theil über dem Gesichtskreise, welcher sehr getheilt und viel breiter erscheint, als der andere, welchen wir im Januar und Februar bey den Zwillingen, beym Orion, kleinen und großen Hund u. beobachteten. Sie geht vom Horizont im Südwesten zum Süden, etwas gegen die linke Hand, am Firmamente herauf, weit in die Höhe durch den Meridian, dem

\*) Schon die Alten sind lange vor Erfindung der Ferngläser auf die Gedanken gekommen, daß der blasse Schimmer der Milchstraße von dem vereinigten Glanze einer zahllosen Menge kleiner Sterne entstehe, die wegen ihres schwachen Lichtes für uns unsichtbar bleiben. Als die Sternkundigen nachher anfangen, diese prächtige Zone des Sternengewölbes mit Ferngläsern zu betrachten, entdeckten sie in derselben mit großem Erstaunen eine Menge kleiner Sterne, und fanden also jene Vermuthung durch den Augenschein bestätigt; allein, bey einer mehreren Vervollkommnung der Fernröhren, blieb doch noch immer ein großer Theil

dem Scheitelpunkte nur etwas südlich vorbeig, und von da den nordöstlichen Himmel hinunter, bis zum Horizonte gegen Nordosten zum Norden.

Die Sternbilder in der Milchstraße vom südlichen Horizonte bis zum Scheitelpunkte.

Wo die Milchstraße vom Südwesten gegen Südsüdwest untergeht, findet man sie niedrig am Himmel in getheilten Streifen. Hier steht das Vordertheil des Schützen in derselben, worin vornehmlich einige Sterne dritter und vierter Größe glänzen. Die westlichen davon recht in der Milchstraße gehören am Bogen, und die ostwärts neben derselben stehenden am Rücken des Schützen. Der eine Streif der Milchstraße, welcher sich am Horizont im Südwesten zeigt, geht durch den östlichen Fuß des Schlangenträgers.

Höher herauf im Süden zum Westen, etwa 44 Grad hoch, fällt am östlichen Rande der Milchstraße, der helle Stern erster Größe im fliegenden Adler, Altair genannt, einem jeden in die Augen. Er ist sogleich daran zu erkennen, daß sich nahe über ihm zur Rechten ein Stern dritter, und unter ihm zur Linken ein Stern vierter Größe zeigt, zwischen

Theil der Milchstraße ein matter Lichtschimmer, worin sich keine Sterne unterscheiden ließen. Endlich kam Herr Herschel, verfertigte 10, 20 und 40füßige Spiegelteleskope, die bisher unerhöhet stark vergrößern, und Gegenstände dieser Art mit hinreichender Deutlichkeit darstellen, hierdurch löste er jenen Nebel oder Lichtschimmer der Milchstraße fast überall glücklich in unzählbare Sterne auf, und bewies dadurch das, was die Alten nur muthmaßten, und die Neuern zweifelhaft ließen, als unumstößlich richtig.



274 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

welchen er also in der Mitte erscheint \*); diese drey Sterne stehen am Halse des Adlers, und die Milchstraße zeigt sich bey ihnen zur Rechten sehr lebhaft. Vom Altair zur Rechten findet man in der Milchstraße sehr deutlich zwey Sterne am Schwanze nahe bey einander, wovon der zur Linken dritter, und der zur Rechten vierter Größe ist. Ueber Altair sind einige kleine Sterne am nördlichen Flügel, und nahe unter demselben einige am südlichen Flügel des Adlers zu erkennen \*\*).

Unter dem Adler steht der Antinous östlich an der Milchstraße. Man findet südwärts oder unterhalb dem

\*) Von diesem hellen Sterne glaubt man gleichfalls, daß er in seiner Größe veränderlich ist. Ehedem wurde er nur als ein Stern der zweiten Größe aufgeführt, jetzt ist er einem Sterne der ersten Größe am Glanze gleich, und erscheint größer als das Scorpionshertz Antares. Der Stern unter Altair zur Linken, welcher anseht kaum von der vierten Größe ist, soll sonst heller, als der Stern dritter Größe zur Rechten über demselben gewesen seyn; auch will man von dem erstern bemerkt haben, daß er seinen Ort verändert, und anseht weiter vom Altair absteht, als ehemals.

\*\*) Dieser Adler soll, nach den Fabeln der Dichter, derjenige seyn, welcher dem Jupiter den Nectar brachte, als er in einer Höhle auf der Insel Ereta sich aufhielt, wo ihn sein Vater wollte unkommen lassen. Nach andern beförderte er den Sieg des Jupiter's im Streite mit den Riesen, da er ihm die Waffen brachte. Noch stellt er denjenigen vor, welcher den schönen Knaben Ganymedes, um dem Jupiter am Göttertisch aufzuwarten, raubte. Nach allen diesen Erdichtungen ist der Adler dem Jupiter heilig, und wurde an den Himmel versetzt. Hevel rechnet zum Sternbilde des fliegenden Adlers 23 Sterne, als einen von der ersten, 2 von der dritten, 3 von der vierten, 4 von der fünften, und 11 von der sechsten Größe.



Altair drey Sterne dritter Größe in einem stumpfwinklichten Dreiecke, wovon der mittlste und oberste an der Brust \*), der östliche am Arme, und der westliche am Leibe des Antinous steht. Linker Hand von dem östlichen sind einige kleine Sterne vierter und fünfter Größe am Pfeil und Bogen des Antinous zu erkennen \*\*). Unter den angezeigten Sternen dritter Größe zur Rechten zeigen sich noch zwey von gleicher Größe; der zur Linken steht am Knie, der zur Rechten aber an der Ferse des westlichen Fußes, und hat einen Stern vierter Größe nahe bey sich zur Rechten \*\*\*). Sonst zeigen sich noch einige kleine Sterne im Antinous, welcher als ein Knabe abgebildet wird †).

\*) Von diesem Sterne hat zuerst Herr Pigot in England im Jahre 1785 bemerkt, daß er seine Größe verändert. S. mein astronom. Jahrbuch für 1788, Seite 161.

\*\*) Sevel hat dem Antinous Pfeil und Bogen gegeben, welche bey dem Bayer und Flamsteed nicht vorkommen. Gottfried Kirch formirte aus den kleinen Sternen, die dahin gehören, den Reichsapfel.

\*\*\*) Nahe bey diesen beyden Sternen, am westlichen Fuße des Antinous, steht in der hieselbst sehr lebhaften Milchstraße, eigentlich zwischen den Sternen k und l nach Flamsteed etwas Rechts, am Rande des Sobieskischen Schildes, ein neblichter Fleck, welcher mit bloßen Augen schwerlich zu erkennen ist, durch ein mittelmäßiges Fernrohr aber, als in einen starken Nebel eingehüllt, wie ein Komet ohne Schweif erscheint. Er zeigt sich unterdessen durch sehr gute Teleskope oder achromatische Fernrohre als eine zahlreiche Sammlung kleiner Sterne.

†) Da dieses Sternbild erst in den neuern Zeiten von Tycho eingeführt ist, so hat derselbe vermuthlich dadurch das Andenken des Antinous, eines Bythinischen Knaben von ungemeiner Schönheit, den der Kayser Hadrian an seinem Hofe hatte, erhalten wollen. Der Kayser wurde über dessen frühzeitigen

276 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Vom Antinous zur Rechten etwas unterwärts findet man in der Milchstraße in einiger Entfernung drey Sterne dritter Größe, von der linken gegen die rechte Hand schräge unter einander, welche an den Schwanz der Schlange des Ophiuchus, der westlich an und zum Theil in der Milchstraße steht, und dessen nähere Beschreibung im folgenden Monate vorkommt, gehören. Westlich bey den angezeigten drey Sternen der Schlange steht gerade im Südwesten mitten in der Milchstraße der Pontatowskische Stier, und darin am westlichen Rande der Milchstraße einige Sterne vierter Größe, worunter sich besonders ostwärts bey den beyden kenntlichen Sternen an der östlichen Schulter des Ophiuchus vier auszeichnen, die in Figur eines V am Kopfe dieses Stieres stehen. Nahe bey diesen zur Rechten zeigen sich zwey Sterne dritter Größe an der östlichen Schulter des Ophiuchus nahe unter einander.

Zwischen den Sternen am westlichen Fuße des Antinous und den dreyen am Schwanze der Schlange, etwas unterwärts, steht mitten in der Milchstraße das Sobieskische Brustschild. Man wird hier vornehmlich einen Stern vierter und zwey der fünften Größe nahe bey einander am Kreuze

Kod so betrübt, daß er unter andern befahl, das Bild des Antinous unter die Sterne zu versetzen. Sonst machen einige alte Dichter aus dem Antinous den Ganymedes, einen Sohn des Phrygischen Königs Tros. Dieser war ein sehr schöner Knabe, und wurde von einem Adler am Berge Ida geraubt, um dem Jupiter aufzuwarten. Auch die Egypter verehrten einen Knaben dieses Namens, der einstens im Nil ertrank, als eine Gottheit. Hevel rechnet zu diesem Bilde 3 Sterne von der dritten, 6 von der vierten, 6 von der fünften, und 4 von der sechsten Größe.



dieses Schildes finden, welches sich sonst wegen seiner wenigen kleinen Sterne nicht kenntlich macht \*).

Beym Sobieskischen Schilde herum stehen in der Milchstraße verschiedene Nebelflecke, die zum Theil schon durch sehr mittelmäßige Fernröhre sichtbar sind.

Ueber dem Adler hat die Milchstraße in getheilten Streifen ihre größte Breite am Himmel, von beynähe 30 Grad. In dieser Gegend stehen fast recht im Süden der Fuchs mit der Gans, und der Pfeil in derselben. Diese Bilder enthalten nur kleine Sterne. Der Pfeil möchte indessen zunächst über dem Altair an einigen Sternen vierter Größe, welche neben einander stehen, noch zu erkennen seyn \*\*).

Weiter in der Milchstraße aufwärts, da, wo sie ihren höchsten Stand im Meridian oder gerade im Süden, sehr

\*) Hevel hat dieses Schild dem Könige von Polen, Johann III. aus dem Sobieskischen Hause, der ein großer Beförderer der Wissenschaften war, zu Ehren am Himmel gesetzt. Er rechnet dazu zwey Sterne von der vierten, 4 von der fünften, und 1 der sechsten Größe.

\*\*) Dieser Pfeil soll vermuthlich ein Sinnbild der Stärke seyn. Einige Voeten glauben, es sey derjenige, mit welchem Herkules die Juno und den Pluto verwundet habe. Andere, Herkules habe mit diesem Pfeile den Adler oder Geyer getödtet, welcher die Leber des Prometheus fraß, als dieser auf Befehl des Jupiters vom Vulkan an den Berg Caucasus angeschmiedet worden. Es werden hierzu 4 Sterne vierter und 1 von der sechsten Größe gerechnet. Der kleine Fuchs mit der Gans ist von Hevel eingeführt, wozu er einen Stern von der vierten, 10 von der fünften und 15 von der sechsten Größe rechnet. Im Junius 1670 beobachtete der Vater Anhelm am Kopfe des Fuchses, nahe östlich bey dem Sterne dritter Größe vorn am Schnabel des Schwans, einen neuen Stern (C nach Doppelmayr) welcher von der dritten Größe erschien. Im August



278 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

hoch am Himmel hat, und ihr Schimmer ungemein lebhaft ist, funkeln die schönen Sterne des Schwans in derselben. Es wird sich hieselbst noch etwas außer dem Meridiane gegen Morgen vornehmlich der helle Stern zweyter Größe, Deneb, am Schwanz des Schwans zeigen. Von demselben unterwärts zur Rechten steht ein Stern dritter Größe auf der Brust, neben welchem sich zur Rechten nach Norden aufwärts, und zur Linken nach Süden unterwärts ein Stern dritter Größe an den Flügeln des Schwans zeigt. Von dem Stern auf der Brust unterwärts zur Rechten nach Süden, wo die Milchstraße vorzüglich lebhaft schimmert, steht ein Stern dritter Größe am Schnabel \*), welcher Albireo heißt. Diese angezeigten vornehmsten Sterne des Schwans machen die Figur eines sehr kenntlichen und ansezt schräge liegenden Kreuzes aus. Ueber Deneb im Schwane schimmert die Milchstraße sehr helle, und man siehet schon mit bloßen Augen sehr viele kleine Sterne in derselben. Südlich, nicht weit unter dem hellen Stern auf der Brust, steht ein kleiner Stern, welcher in seiner Größe veränderlich erscheint \*\*).

war er nur noch von der fünften Größe, und verschwand bald nachher völlig. Im März 1671 sah er ihn wieder von der vierten Größe. Hevel fand diesen Stern im März 1672 von der sechsten Größe, nach welcher Zeit er meines Wissens nicht wieder beobachtet worden.

\*) Nicht weit von Albireo zur Linken war es, wo Anthelm und Hevel den vorerwähnten neuen Stern im Fuchse beobachteten, daher er auch von einigen zum Schwane gerechnet wird.

\*\*) Diesen Stern hat Tycho nicht verzeichnet. Er wurde im Jahre 1600 von Kepler zuerst entdeckt, welcher ihn 19 Jahre lang fast so helle als den auf der Brust (γ) beobachtete. Im Jahre 1621 erschien er noch; allein er wurde nachher unsichtbar. Im Jahre 1655 sah Cassini diesen Stern von neuem; sein Licht

Ungefähr auf der Hälfte zwischen dem hellen Stern auf der Brust und dem Albireo am Schnabel steht der merkwürdige kleine Stern am Halse (p nach Doppelmayr, z nach Bayer und Flamsteed) \*), welcher noch jetzt eine periodische Veränderung seiner Größe zeigt. Man findet sonst noch viele kleinere Sterne im Schwane \*\*).

nahm 5 Jahre hindurch zu, bis er zur dritten Größe gelangte, und wurde nachher wieder kleiner. Hevel sah ihn im Jahre 1665; er zeigte sich aber nie von der dritten Größe. In den Jahren 1677, 1682 und 1715 wurde er als ein Stern sechster Größe, wie er noch jetzt sichtbar ist, gesehen.

\*) Im Jahre 1686 entdeckte Gottfried Kirch zuerst die Lichtabwechselung dieses Sterns. Im Julius desselben Jahres konnte er ihn nicht finden; allein im Oktober erschien er von der fünften Größe. Im Februar des folgenden Jahres war er wieder selbst mit einem Fernrohre nicht zu sehen. Nachher haben Maraldi und Cassini aus vielen Beobachtungen gefunden, daß die Dauer der periodischen Lichtveränderung desselben 407 Tage sey. Hier nach zu rechnen, mußte er sich nach Herrn le Gentil in seinem größten Lichte zeigen: im Jahre 1787 den 30. Sept., 1788 den 8. Nov., 1789 den 18. Dec., 1791 den 27. Jan., 1792 den 7. März, &c. Nach den neuesten Untersuchungen des Herrn Doct. Roch in Danzig, dauert die jetzige Lichtperiode dieses Sterns 407 Tage, und also länger wie ehemals. Er sah ihn am 16ten Januar 1799 in seiner größten Klarheit; und hiernach wird er sich künftig in derselben zeigen: den 10. April 1801, den 22. May 1802, den 3. Julius 1803, den 13. August 1804, u. s. f. (S. astron. Jahrb. 1802.)

\*\*) Die Dichter sagen, daß, als Orpheus, der berühmte Tonkünstler des Alterthums, von den grausamen Bacchuspriesterinnen umgebracht worden, sey er von den Göttern in einen Schwan verwandelt, und neben seiner Leber an den Himmel versetzt. Nach andern ist dies der Schwan, in welchen sich Jupiter, aus Liebe zu der Leda, verwandelt. In diesem Bilde verzeichnet



280 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Die Sternbilder in der Milchstraße am nordöstlichen Himmel.

Am Schwane geht die Milchstraße etwas gegen die linke Hand mit einem sehr lebhaften Schimmer nach Nordosten, und berührt zunächst den Kopf des Cepheus. Weiter unterwärts glänzen fünf Sterne dritter Größe in derselben nahe bey einander in der Cassiopeja, und sind sehr leicht zu finden. Anjehzt steht der oberste am Stuhle, der zweyte unter diesem zur Rechten auf der Brust, und heißt Schedir; und die drey übrigen stehen an den Füßen der Cassiopeja, worin sich sonst noch unterschiedliche kleine Sterne zeigen.

Gerade unter der Cassiopeja folgt in der Milchstraße, im Nordosten zum Osten, der Perseus mit dem Kopfe der Medusa. Hieselbst zeigen sich sehr leicht zwey Sterne zweyter Größe schräge unter einander, wovon der zur Linken aufwärts, mitten in der Milchstraße, welche hier sehr helle ist, an der Seite des Perseus steht, und den Namen Algenib führt. Ueber demselben ist ein Stern dritter Größe an der Schulter, und unter demselben einer von gleicher Größe am Gürtel. Von dem letztern unterwärts zur Linken gegen die Plejaden zeigen sich noch zwey Sterne dritter Größe an den Füßen. Der andere Stern zweyter Größe rechter Hand unter Algenib, außer der Milchstraße, steht am Kopfe der Medusa, welchen Perseus hält, und heißt Algol. Drey kleine Sterne bilden mit ihm zur Rechten ein Viereck. Sonst sind noch unterschiedliche kleinere Sterne im Perseus sichtbar, welcher sich anjehzt in aufrechter Stellung am Himmel zeigt.

Hevel 47 Sterne, nämlich 1 von der zweyten Größe, 7 von der dritten, 16 von der vierten, 18 von der fünften, und 5 von der sechsten Größe.



Vom Perseus unterwärts zur Linken geht die Milchstraße im Nordosten zum Norden durch einen Theil vom Fuhrmanne. Hier erblickt man sogleich den schönen Stern erster Größe, die Capella, welcher in der Ziege am Rücken des Fuhrmanns steht. Bey demselben zur Linken unterwärts zeigt sich der Stern zweyter Größe an der Schulter. Unter der Capella zur Rechten stehen ganz deutlich drey Sterne vierter Größe in einem kleinen Dreyecke, welche insbesondere die Ziegen genannt werden. Unter der Capella gegen den Horizont sind noch unterschiedliche Sterne im Fuhrmanne sichtbar, welcher nunmehr völig aufgegangen ist. Die Milchstraße verliert sich mit demselben am Horizont aus unserm Gesicht.

#### Betrachtung der nördlichen Sternbilder.

Wenn man anhaltend auf die gegen Norden stehenden Sterne Achtung giebt, so wird sich zeigen, daß die meisten derselben beständig über dem nördlichen Horizonte bleiben, das ist: weder auf- noch untergehen. Die Richtung ihrer scheinbaren Bewegung in einigen Stunden geht nach Bogenstücken kleinerer oder größerer Kreise, deren gemeinsamer Mittelpunkt am nördlichen Himmel sich ungefähr da finden läßt, wo die Ortsveränderungen der Sterne am unmerklichsten werden. Vornehmlich wird sich ein kenntlicher Stern zweyter Größe in einer beträchtlichen Höhe gerade im Norden zeigen, der die ganze Nacht hindurch fast auf einer Stelle bleibt. Dies ist der sogenannte Polarstern, welcher in unsern Jahrhunderten dem nördlichen Weltpol unter allen kenntlichen Sternen am nächsten steht, und in 24 Stunden nur einen kleinen Kreis von 1 Grad 52 Minuten im Halbmesser um denselben beschreibt. Er ist gegenwärtig der hellste Stern auf dem Wege vom Scheitelpunkte gerade nach Nor-

292 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

westen zum Westen an, unter einem kleinen Winkel gegen die linke Hand aufwärts, durch die Milchstraße im Südwesten zum Süden bis zum Mittagskreise, und steht daselbst nur etwa 17 Grad hoch. Von hier geht sie ferner nach der östlichen Seite des Himmels, ist im Südosten am höchsten, etwa 21 Grad über dem Horizonte erhaben, und geht weiter niedrig am Morgenhimmel gegen die linke Hand herum unter einer sehr schiefen Richtung unterwärts bis zum Horizonte im Nordosten zum Osten.

Nahе am Horizonte gegen Westsüdwesten ist noch der Stern zweyter Größe, Zubenelgemubi, am Mittelpunkte der Waage nebst einigen kleinern in diesem untergehenden Sternbilde zu sehen.

Zur Linken im Südwesten zum Westen geht der Scorpion unter, von dessen Sternen nur noch einige wenige über dem Horizonte erscheinen. Hier steht auch der untere Theil vom Schlangenträger, im Thierkreise und in der Milchstraße. Im Südwesten zum Westen, niedrig am Himmel, rechter Hand bey der Milchstraße, sind einige Sterne der vierten Größe nahe bey einander am westlichen, und gerade weiter zur Linken, im Südwesten, in der Milchstraße zwey der vierten Größe nahe bey einander am östlichen Fuß des Schlangenträgers ziemlich kenntlich.

Von Südwest nach Südsüdwest geht die Milchstraße, nahe am Horizont in zwey Streifen getheilt durch den Thierkreis.

Weiter gegen die linke Hand hin folgt der Schütz, dessen unterer Theil bey uns niemals aufgeht. Im Südwesten zum Süden zeigen sich niedrig am Himmel die kenntlichen Sterne am Bogen und Pfeile desselben in der Milchstraße. Sehr nahe am Horizonte sind noch zwey Sterne dritter Größe

am Schwanze linker Hand in einer aufwärts gebogenen Stellung. Der oberste im Vierecke zur Rechten heißt Dubhe, der erste am Schwanze Alioth, der mittlere Mizar \*) und der äußerste Venetnasch. Im Viereck ist der oberste zur Linken, welcher dem Schwanze am nächsten steht, der kleinste von allen und kaum dritter Größe. Von dem Vierecke gerade zur Rechten, steht der Kopf des großen Bären mit vielen Sternen vierter und fünfter Größe im untern nördlichen Meridian \*\*). Gerade unter diesen Sternen fast recht im Norden ziemlich niedrig, sind drey Sterne dritter Größe in einem länglichten Triangel anzutreffen, davon der oberste an der Brust, die beyden untern aber an dem einen Vorderfüße stehen. Unter dem Vierecke zur Linken, sind verschiedene kleine Sterne an den Hinterfüßen zu erkennen. Sehr nahe über dem mittlern am Schwanze erblickt ein gutes Auge den kleinen Stern Alcor. Nahe unter dem äußersten am Schwanze zur Linken steht ein Stern vierter Größe. Ueber eben diesem zeigen sich drey der vierten Größe in einem kleinen rechtwinklichten Dreyeck, an der Hand des Bootes. Es sind sonst noch viele kleine Sterne im großen Bären, welcher nie unter unsern Horizont kömmt, und anjehet, da er fast seinen niedrigsten Stand erreicht hat, dennoch noch ziemlich erhaben durch den untern nördlichen Meridian geht \*\*\*).

\*) Durch Fernröhre betrachtet, zeigt sich Mizar doppelt, oder aus zwey Sternen von etwas ungleicher Größe zusammengesetzt. Dies habe ich zuerst im September des Jahrs 1780 gefunden.

\*\*) Nahe östlich bey dem Sterne d am Ohre des großen Bären, entdeckte ich den 31sten December 1774, durch ein siebenfüßiges Fernrohr zwey kleine Nebelflecke nahe übereinander, wovon der südliche rund, und der nördliche länglicht ist.

\*\*\*) Der große Bär ist das merkwürdigste Sternbild im Norden,



284 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Gerade unter dem äußersten oder westlichsten Stern am Schwanze des großen Bären, steht der Stern zweyter Größe in den Jagdhunden (auch das Herz Karls II. genannt); welches Gestirn sonst nur aus wenigen kleinen Sternen formirt ist.

Unter dem großen Bären schimmern niedrig gegen den Horizont im Nordnordwesten einige Sterne im kleinen Löwen, welcher auch nicht obllig untergeht.

Zwischen dem großen Bären und dem Fuhrmann im Norden zum Osten, hat der Luchs niedrig am Himmel seinen Stand, welcher nur kleine Sterne enthält.

Die nördlichen Gestirne: Fuhrmann, Perseus, Cassiopeja und Schwan sind, da sie in der Milchstraße stehen, vorher schon beschrieben.

Den Raum zwischen dem Polarsterne, dem Perseus, und Fuhrmann, nimmt der Giraffe oder das Camel-

und war vielleicht das erste, welches die Aufmerksamkeit der Menschen an sich zog, da es mit seinen sieben hellen Sternen so vorzüglich in die Augen fällt. Nach den Fabeln der griechischen Dichter, soll dieser Bär die Callisto, eine Tochter des grausamen Lykaons, der ein König in Arkadien war, vorstellen. Sie folgte der Diana auf der Jagd, und wurde vom Jupiter geliebet, worauf sie den Arkas gebahr, von dem Arkadien den Namen führt. Die eifersüchtige Juno verwandelte deswegen die Callisto in eine Bärin, und als nachher Arkas seiner Mutter auf der Jagd in dieser Gestalt begegnete, wollte er sie erschießen, welches aber Jupiter dadurch verhinderte, daß er beyde unter die Gestirne erhob, wo Callisto den großen, Arkas aber den kleinen Bären vorstellet. Hevel rechnet zu diesem großen Sternbilde 6 Sterne der zweyten, 4 von der dritten, 16 von der vierten, 22 von der fünften, 23 von der sechsten, und 1 von der siebenten Größe, in allem 72 Sterne.

pard ein, welches Gestirn aus vielen kleinen Sternen besteht, deren Stellung sich aber nicht deutlich angeben läßt.

Den Raum zwischen der Leyer und dem Polarstern, und also hoch am Himmel, füllt das helle Sternbild des Drachen aus. Gerade zwischen der Leyer und den Sternen auf der Brust des kleinen Bären trifft man zuerst zwey Sterne dritter Größe schräge unter einander am Kopfe des Drachen an. Zwischen denselben und dem kleinen Bären, sind vornehmlich sieben Sterne der dritten Größe in den verschiedenen Krümmungen desselben zu erkennen. Mit den Sternen auf der Brust des kleinen Bären im Triangel unterwärts zur Linken, steht der hellste Stern zweyter Größe im Drachen \*). Von demselben an sind zwischen dem kleinen und großen Bären noch zwey Sterne der dritten Größe am Schwanz kenntlich. Mitten unter den Sternen des Drachen zwischen der Leyer und dem kleinen Bären ist der Nordpol der Ecliptik, welcher beständig vom Weltpol  $23\frac{1}{2}$  Grad absteht, und sich in 24 Stunden in dieser Entfernung um denselben bewegt.

Den Raum vom Polarstern gegen die rechte Hand aufwärts bis an die Milchstraße, zwischen dem Schwan und der Cassiopeja, nimmt der Cepheus ein. Er besteht aus vielen kleinen Sternen, vornehmlich aber sind darin drey der dritten Größe, welche sich hieselbst schräge über einander zeigen. Der dem Polarstern am nächsten steht, gehört an den Fuß; der zweyte aufwärts an den Gürtel; und der dritte sehr hoch am Himmel nahe an der Milchstraße an die eine Schulter. Unter diesem letztern, welcher Alderamin heißt, zur Rechten in der Milchstraße stehen drey Sterne vierter Größe

\*) Dies war ehemals, nämlich vor etwa 4600 Jahren, der Polarstern im Norden.



## 296 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Vom Wassermanne weiter zur Linken folgen die beyden Fische, das letzte Sternbild des alten Thierkreises. Der östliche steht weiter nach Norden als der westliche, daher heißt jener der nordliche, und dieser der südliche. Sie sind in einem großen Raume des Himmels vertheilt, und aus vielen kleinen Sternen zusammengesetzt. Der südliche steht gerade östlich von den Sternen an der östlichen Schulter und Hand des Wassermannes gegen Südosten zum Osten unterm Pegasus, etwa 30 Grad hoch \*), und der nordliche gerade im Osten unter Mirach zur Rechten. Sie zeigen sich an verschiedenen Sternen vierter und fünfter Größe. Zwischen beyden und dem Widder sind einige Sterne vierter Größe am Bande, das diese Fische vereinigt, kenntlich, und nahe am Horizont im Osten steht der Stern dritter Größe am Kopfe dieses Bandes.

Im Osten zum Norden zeigt sich der Widder, das erste Sternbild des ehemaligen Thierkreises, welches in unsern Zeiten das zweyte geworden. Hier fallen die beyden Sterne am Kopfe desselben gleich in die Augen, und stehen angesetzt neben einander. Der zur Linken ist der hellste, ein Stern zweyter Größe vorn an der Stirn, der andere zur Rechten von der dritten Größe am Horne des Widders. Der letztere hat einen Stern vierter Größe nahe zur Rechten unter sich, welcher Mesarthim genannt wird. Die übrigen kleineren Sterne dieses Bildes stehen unterwärts zur Linken.

Vom Widder weiter zur Linken geht der Stier im Nordosten zum Osten auf, woselbst besonders das bekannte Sie-

\*) Nahe östlich unter demselben und dem Pegasus durchschneidet den Aequator die Sonnenbahn im ersten Punkte des Widders, wo die Sonne am 21sten März beym Anfange des astronomischen Frühlings steht, wenn Tag und Nacht gleich sind.



Stern erster Größe in der Leyer. Südlich unter ihm sind sehr deutlich zwey kleinere Sterne neben einander an der Leyer, welche sonst nur wenige Sterne der geringsten Größe enthält. Flamsteed zeichnet bloß eine Leyer der Alten, beym Bayer und Hevel hingegen wird ein Geyer abgebildet, der diese Leyer hält \*).

Zunächst unter den Sternen des Schwans, gegen Osten, steht die Eidecke, ein kleines Gestirn, das nur aus einigen Sternen vierter und fünfter Größe besteht, und sich nicht sehr kenntlich macht \*\*).

Unter dem hellen Sterne Wega, gegen Westen, steht der Herkules, dessen nördlicher Theil gleichfalls bey uns niemals untergeht. Man findet vom Westen zum Norden nach Westsüdwesten noch ziemlich hoch am Himmel viele Sterne dritter und vierter Größe schimmern, welche dies

zum Vegasus 5, zur Andromeda 26, zum Cepheus 6, zur Eidecke 9, und zur Cassiopeja 3, zusammen 49 Sterne; die übrigen 27 kleinen Sterne habe ich im Januar 1787 durch eigene Beobachtungen hinzugefügt. S. astron. Jahrb. 1790.

\*) Dies soll, nach den Fabeln der griechischen Dichter, die Leyer des berühmten Orpheus seyn, welcher etwa 1300 Jahr vor der christlichen Zeitrechnung in Thracien lebte. Er hatte es in der Musik, und besonders auf der Leyer, so weit gebracht, daß die Dichter von ihm sagten, er habe durch seine göttlichen Lieder die wildesten Thiere bezähmt, das heißt: ungesittete Menschen durch den mächtigen Einfluß der Musik auf das Herz gebessert. Merkur soll diese Leyer, welche dem Orpheus vom Apollo selbst geschenkt worden, verfertigt haben. Es gehören dazu ein Stern von der ersten, 1 von der dritten, 1 von der vierten, 8 von der fünften, und 6 von der sechsten Größe.

\*\*) Es ist dies eines von den neuen Hevelschen Sternbildern, wozu 6 Sterne von der fünften, und 4 von der sechsten Größe gehören.

288 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Gestirn ausmachen. Die gegen die rechte Hand herum unter der Leher stehenden, gehören an den Füßen des Herkules; die aber, welche gerade unter derselben stehen, an den Armen und am Kopfe desselben.

Die Betrachtung der übrigen Sternbilder.

Gerade im Süden, nicht hoch am Himmel, zeigen sich zwey Sterne dritter Größe unter einander an den Hörnern des Steinbocks, von welchen gegen Osten zwey eben so helle nahe neben einander am Schwanze desselben stehen.

Deslich neben Atair im Adler, etwas aufwärts, steht an der Milchstraße der Delphin, mit fünf nahe bey einander stehenden Sternen dritter Größe, wovon viere eine kleine Rautenfigur bilden.

Im Südwesten zum Westen steht an der Milchstraße der Schlangenträger, dessen unterer Theil schon den Horizont berührt. Man findet hieselbst, gegen 40 Grad hoch, zwey deutliche Sterne neben einander, von welchen der zur Linken von der zweyten Größe am Kopfe des Schlangenträgers, der zur Rechten aber von der dritten Größe am Kopfe des Herkules steht. Unter dem Stern am Kopfe zeigen sich besonders rechts und links ein Paar Sterne an jeder Schulter, das zur Linken hat die kenntlichen Sterne am Kopfe des Vorniatowskischen Stieres, in Figur eines V links bey sich. Weiter unterwärts stehen die übrigen Sterne des Schlangenträgers.

Zur Rechten im Westen zum Süden sind die Sterne der Schlange sehr deutlich zu sehen.

Im Westen zum Norden scheint schon ziemlich niedrig am Himmel der helle Stern erster Größe, Arctur im Bootes;



tes; über und zu beyden Seiten neben demselben sind Sterne dritter Größe in diesem Sternbilde sichtbar.

Vom Arctur aufwärts, zur Linken, glänzt Gemma, der Stern zweyter Größe in der Krone.

Im Südosten zum Süden steht nahe östlich bey'm Steinbocke der Wassermann mit ziemlich kenntlichen Sternen.

Unter dem Wassermanne geht im Südsüdosten der südliche Fisch auf; und darin ist Somahand, ein Stern erster Größe, eben im Aufgange begriffen.

Im Ostsüdosten, schon ziemlich erhaben, zieren die Sterne des Pegasus den Morgenhimmel. Man wird vornehmlich vier Sterne zweyter Größe hieselbst in einem großen Vierecke, das auf den Ecken steht, antreffen, davon die drey südlichsten zu diesem Bilde gehören.

Im Osten zum Süden geht das große Gestirn des Wallfisches auf.

Im Osten zum Norden stehen die beyden kenntlichen Sterne am Kopfe des eben aufgegangenen Widders neben einander.

Bey denselben zur Linken, aufwärts, zeigt sich der Triangel.

Niedrig am Himmel, im Nordosten zum Osten, läßt sich das Siebengestirn im aufgehenden Stiere sehen.

\* \* \*

Allgemeine kurze Anleitung zur Kenntniß der Sterne für den jetzigen Stand des Himmels.

Da der für diesen Monat angenommene Stand des Himmels auch im folgenden noch betrachtet wird, so ist am Ende desselben diese allgemeine Anleitung zu finden.



\* \* \*

Die diesem Monate beygefügte Himmelskarte stellt in dem für den August und September angenommenen Stand des Himmels eine Gegend desselben vom Süden, oder vom Meridiane bis nach Westen, perspektivisch vor, so daß Südwest der Augenpunkt am Horizonte wird. Sie zeigt vornehmlich die Lage der Sternbilder Ophiuchus, Schlange, Schütze, Antinous, Sobieskische Schild an der südwestlichen Seite des Abendhimmels. Der Adler, Herkules, Steinbock und die Krone u. sind auch zum Theil zu sehen. Die Milchstraße geht mitten durch die Karte, wie sie, in zwey Streifen getheilt, im Südwesten erscheint. Der Aequator und die Ecliptik kommen gleichfalls vor.

### Monat September.

In diesem Monate geht der Sommer zu Ende. Die Sonne sinkt in unserm Mittagskreise immer tiefer nach Süden, und verläßt früher den Horizont. Die Tage werden am merklichsten kürzer, so wie die Abende länger, und schon in solchen Stunden, die bey der jetzigen gemäßigten Jahreszeit noch sehr bequem sind, verschwindet das Licht des Tages gänzlich aus dem Luftkreise, und das Firmament läßt uns bey heiterer Luft seine völlig aufgeklärten erhabenen Schönheiten sehen.

Ich habe im August einen gewissen Stand der Gestirne angenommen, und kann in diesem Monate wegen der starken Abnahme der Tage fortfahren, den Himmel in eben demselben Stande zu beschreiben, da er sich des Abends immer früher einstellt, wie folgende Tafel zeigt.

September

# Vorstellung Westen nach Norden







Den 1sten Sept. um 9 Uhr 24 Min. Abends.

— 4	—	9 — 13 —
— 7	—	9 — 2 —
— 10	—	8 — 51 —
— 13	—	8 — 41 —
— 16	—	8 — 30 —
— 19	—	8 — 19 —
— 22	—	8 — 8 —
— 25	—	7 — 58 —
— 28	—	7 — 48 —
— 31	—	7 — 39 —

Im vorigen Monate kommt eine ziemlich vollständige Beschreibung der Sternbilder in der Milchstraße und in den nördlichen Gegenden vor; die übrigen aber sind nur kürzlich angezeigt. Im gegenwärtigen werden die Sternbilder des Thierkreises und die in den übrigen Gegenden vorgestellt. Die Anweisungen von Seite 273 bis Seite 287 sind demnach in allen Stücken wieder zu gebrauchen; nur muß man sich jetzt um die in vorstehender Tafel angesetzte Zeit zu den Beobachtungen einfinden.

Die Betrachtung der Sternbilder, in der jetzt über dem Horizonte stehenden Hälfte des Thierkreises.

Bekanntlich ist der Thierkreis eine 16 oder 20 Grad breite Himmelszone, die den Raum einschließt, in welchem beständig die Sonne und alle Planeten theils sich zu bewegen scheinen, theils sich wirklich bewegen. Im Februar betrachteten wir sie in ihrem höchsten Stande, und jetzt erscheint sie fast in ihrem niedrigsten. Ueberhaupt geht sie oder eigentlich die mitten in derselben liegende Sonnenbahn vom Süde

292 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

westen zum Westen an, unter einem kleinen Winkel gegen die linke Hand aufwärts, durch die Milchstraße im Südwesten zum Süden bis zum Mittagskreise, und steht daselbst nur etwa 17 Grad hoch. Von hier geht sie ferner nach der östlichen Seite des Himmels, ist im Südosten am höchsten, etwa 21 Grad über dem Horizonte erhaben, und geht weiter niedrig am Morgenhimmel gegen die linke Hand herum unter einer sehr schiefen Richtung unterwärts bis zum Horizonte im Nordosten zum Osten.

Nahе am Horizonte gegen Westsüdwesten ist noch der Stern zweyter Größe, Zubenelgemubi, am Mittelpunkte der Waage nebst einigen kleinern in diesem untergehenden Sternbilde zu sehen.

Zur Linken im Südwesten zum Westen geht der Scorpion unter, von dessen Sternen nur noch einige wenige über dem Horizonte erscheinen. Hier steht auch der untere Theil vom Schlangenträger, im Thierkreise und in der Milchstraße. Im Südwesten zum Westen, niedrig am Himmel, rechter Hand bey der Milchstraße, sind einige Sterne der vierten Größe nahe bey einander am westlichen, und gerade weiter zur Linken, im Südwesten, in der Milchstraße zwey der vierten Größe nahe bey einander am östlichen Fuß des Schlangenträgers ziemlich kenntlich.

Von Südwest nach Südsüdwest geht die Milchstraße, nahe am Horizont in zwey Streifen getheilt durch den Thierkreis.

Weiter gegen die linke Hand hin folgt der Schütze, dessen unterer Theil bey uns niemals aufgeht. Im Südwesten zum Süden zeigen sich niedrig am Himmel die kenntlichen Sterne am Bogen und Pfeile desselben in der Milchstraße. Sehr nahe am Horizonte sind noch zwey Sterne dritter Größe



nahe bey einander, vorn am Pfeil und der Hand. Ueber diesen stehen zwey der vierten Größe schräge über einander am Bogen \*). Von hier zur Linken, außer der Milchstraße, unterscheidet sich besonders ein Stern dritter Größe an der Achsel (♄ nach Bayer), welcher mit drey Sternen dritter und vierter Größe (τ ζ φ) am Arm und Rücken des Schützen ein verschobenes Viereck bildet \*\*). Ueber diese vier sind verschiedene kleine Sterne am Kopfe sehr kenntlich \*\*\*). Von hier linker Hand, fast recht im Süden, stehen vier Sterne fünfter Größe, am Rücken des Schützenpferdes nahe bey einander †).

\*) Zwischen diesen beyden Sternen mitten in der Milchstraße ist derjenige Punkt, wo die Sonnenbahn im ersten Punkte des Steinbocks den Steinbocks-Wendecirkel berührt, und wo die Sonne am kürzesten Tage, den 21sten December, erscheint.

\*\*) Die ältern und neuern Astronomen setzen die Größe dieser vier Sterne verschiedentlich an. Anjetzt ist ♂ der hellste von allen.

\*\*\*). In der Gegend der Sterne am Bogen des Schützen zeigen sich durch Fernröhre in der Milchstraße verschiedene Nebelflecke und Sternhaufen. Einer der kenntlichsten sieht nahe östlich über dem Stern λ am Bogen. Westlich von λ sind einige kleine Sterne, die etwas neblichter um sich haben, und nordlich über dem Bogen und im Sobieskischen Schilde, findet man noch verschiedene Sternhaufen und Nebelflecke.

†) Dieser Schütze wird als ein Centaur der Alten, vorn halb als ein Mensch und halb als ein Pferd, hinten aber als ein Pferd abgebildet. Einige glauben, es sey dies der Centaur Chiron ein Sohn des Saturns und der Philyra, welcher die Menschen zuerst auf Pferde zu reiten lehrte. Er war dabey ein tapferer Fürst, und zugleich wegen seiner Weltweisheit und tiefen Einsicht in die Sternkunde, Arzneywissenschaft und Musik berühmt. Er unterwies den Achilles, AesKulap, Herkules, Jason u. wurde aber durch einen mit dem Blute der Lernei-



## 294 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Deslich beym Schützen, etwas aufwärts, folgt der Steinbock im Thierkreise. Im Meridian, oder gerade im Süden, stehen zwey Sterne dritter Größe, ziemlich nahe unter einander, an dessen Hörnern. Der nordliche erscheint mit guten Augen und noch besser durch Fernröhre doppelt, und hat einen Stern vierter Größe westlich nahe bey sich. Gerade unter diesen Sternen stehen vier kleine Sterne am Kopfe, wovon Bayer und Hevel drey als neblichte, Flamsteed und die neuern Astronomen aber als dunkle Sterne ansehen, wie sie denn auch jetzt nichts neblichtes durch Fernröhre um sich zeigen. Von hier zur Linken, etwas unterwärts im Südsüdosten, zeigen sich zwey Sterne dritter Größe neben einander am Schwanz des Steinbocks, der westliche davon heißt Deneb = Algedi. Unter diesem rechts ist noch ein Stern vierter Größe. Außer welchen in diesem Gestirn noch viele Sterne von geringeren Größen sichtbar sind \*).

schen Schlange vergifteten Pfeil getödtet, und unter die Sterne versetzt. Es gehören zu diesem Sternbilde fünf Sterne dritter, 11 von der vierten, 8 von der fünften, und 7 von der sechsten Größe; davon einige kleine Sterne im untern Theil desselben bey uns niemals über den südlichen Horizont kommen.

- \*) Der Steinbock wird vorn als eine Gemse, und hinten als ein Fisch abgebildet. Nach den Fabeln der Griechen soll dies gleichfalls die Ziege Amalthea seyn, mit deren Milch die Nymphen den Jupiter in seiner Kindheit ernähret haben, und welche nachher aus Erkenntlichkeit vom Jupiter unter die Sterne versetzt worden. Hiervon ist schon beym Fuhrmann Erwähnung geschehen. Eine ältere ägyptische Fabel erzählt, daß sich einstens Pan, um dem Riesen Typhon zu entfliehn, in einen Fluß gestürzt, und halb als Ziege, halb als Fisch verwandelt habe, worauf ihn Jupiter unter dieser Gestalt an den Himmel erhob. Die Alten stellten die beyden Sternbilder an den Wenz

Nähe bey'm Steinbocke zur Linken, im Südosten zum Süden, folgt der Wassermann. Gerade von den beyden Sternen am Schwanz des Steinbocks herauf, sieht ein Stern dritter Größe an der westlichen Schulter. Von demselben zur Linken, etwas aufwärts, zeigen sich zwey von gleicher Größe, schräge unter einander. Der obere zur Rechten steht an der östlichen Schulter und der untere zur Linken am Krüge des Wassermanns. Linker Hand bey diesem letzten Sterne findet man sehr deutlich zwey der vierten Größe nahe bey einander an der Hand, welche noch einen kleinen Stern über sich haben. Unterwärts im Südosten zum Süden glänzt noch ein Stern dritter Größe am Schenkel des Wassermanns, der gleichfalls, wie einer im Pegasus, den Namen Scheat führt. Er hat einen kleinen Stern sehr nahe unter sich. Zwischen Scheat und dem Stern an der östlichen Schulter zeigt sich besonders einer der vierten Größe, welcher Ancha heißt. Vom Scheat zur Linken sind unterschiedliche kleine Sterne im Wassergusse zu erkennen. Der oberste davon zunächst unter der östlichen Schulter wird Situla genannt, und steht am Rande des Kruges, den der Wassermann ausgießt. Unterm Wassermanne geht im Südsüdosten der südliche oder mittägige Fisch auf, an dessen Maul oder auch am Ende des Wassergusses vom Wassermann, ein Stern erster Größe, Somahand, zum Vorschein kömmt.

decirkeln, nämlich den Steinbock und den Krebs, als zwey Thüren des Himmels vor, durch deren eine die Sonne den Himmel herauf steigt, und durch die andere wieder hinunter gehet. In unsern Zeiten fände dies bey den Zwillingen und dem Schützen statt. Hevel rechnet zum Steinbocke vier Sterne dritter Größe, 2 von der vierten, 3 von der fünften und 12 von der sechsten Größe, nebst 3 neblichten Sternen.



296 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Vom Wassermanne weiter zur Linken folgen die beyden Fische, das letzte Sternbild des alten Thierkreises. Der östliche steht weiter nach Norden als der westliche, daher heißt jener der nordliche, und dieser der südliche. Sie sind in einem großen Raume des Himmels vertheilt, und aus vielen kleinen Sternen zusammengesetzt. Der südliche steht gerade östlich von den Sternen an der östlichen Schulter und Hand des Wassermannes gegen Südosten zum Osten unterm Pegasus, etwa 30 Grad hoch \*), und der nordliche gerade im Osten unter Mirach zur Rechten. Sie zeigen sich an verschiedenen Sternen vierter und fünfter Größe. Zwischen beyden und dem Widder sind einige Sterne vierter Größe an dem Bande, das diese Fische vereinigt, kenntlich, und nahe am Horizont im Osten steht der Stern dritter Größe am Knoten dieses Bandes.

Im Osten zum Norden zeigt sich der Widder, das erste Sternbild des ehemaligen Thierkreises, welches in unsern Zeiten das zweyte geworden. Hier fallen die beyden Sterne am Kopfe desselben gleich in die Augen, und stehen anseht neben einander. Der zur Linken ist der hellste, ein Stern zweyter Größe vorn an der Stirn, der andere zur Rechten von der dritten Größe am Horne des Widders. Der letztere hat einen Stern vierter Größe nahe zur Rechten unter sich, welcher Mesarthim genannt wird. Die übrigen kleineren Sterne dieses Bildes stehen unterwärts zur Linken.

Vom Widder weiter zur Linken geht der Stier im Nordosten zum Osten auf, woselbst besonders das bekannte Sie-

\*) Nahe östlich unter demselben und dem Pegasus durchschneidet den Aequator die Sonnenbahn im ersten Punkte des Widders, wo die Sonne am 21ten März bey'm Anfange des astronomischen Frühlings steht, wenn Tag und Nacht gleich sind.



bengestirn als ein Häuflein kleiner Sterne schimmert. Im Nordosten kommt, am Rande der Milchstraße, ein Stern zweyter Größe am nördlichen Horne des Stiers über dem Horizonte zum Vorschein. Unter dem Siebengestirne sind am Kopfe des Stieres die Hyaden im Aufgange begriffen.

#### Die Sternbilder in der Milchstraße.

Hierbey können sich die Beobachter des gestirnten Himmels nun der für diesen Monat angezeigten Abendstunden der Anleitung im vorigen Monate, von Seite 272 bis Seite 281 ohne alle Abänderung bedienen.

#### Die Sternbilder im Norden.

Bey Betrachtung derselben um die oben vorgesezte Abendzeit ist die im vorigen Monate dazu gegebene Anleitung von Seite 281 bis Seite 288 durchgehends wieder zu gebrauchen.

#### Die Sternbilder in den übrigen Gegenden des Himmels.

Der Schlangenträger (Ophiuchus) steht im Südwesten zum Westen westlich oder rechter Hand an der Milchstraße. Es ist im Vorigen schon der untere Theil desselben, welcher im Thierkreise steht, angezeigt. Weiter aufwärts sind sehr deutlich drey Sterne dritter Größe, schräge gegen die rechte Hand etwas aufwärts, zu finden. Der unterste davon zur Linken steht in der Milchstraße am östlichen Fuße; der mittlere am Schenkel dieses Fußes, und der äußerste zur Rechten im Westsüdwesten an der westlichen Hand des Schlangenträgers. Dieser letztere heißt *Ned*, und hat nahe bey sich zur Linken einen Stern dritter oder vierter Größe. Von diesen Sternen dritter Größe, aufwärts, zeigen sich

## 298 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

noch einige von gleicher Größe neben einander. Zur Linken, nahe an der Milchstraße, stehen zwey an der östlichen Schulter schräge beyammen \*). Rechter Hand von diesen stehen an der westlichen Schulter zwey Sterne vierter Größe nahe beyammen. Ueber diesen zwey Paar Sternen an den Schultern, im Dreyecke, zeigt sich ein Stern zweyter Größe am Kopfe des Schlangenträgers, welcher den Namen *Ras-Alhague* führt. Neben demselben zur Rechten steht der Stern dritter Größe am Kopfe des *Herkules*, welcher *Ras-Algethi* heißt. Sonst findet man noch unterschiedliche Sterne von der vierten und von geringern Größen in diesem Bilde.

Zwischen der östlichen Schulter des Schlangenträgers und dem *Aldler* steht in der Milchstraße der *Pontatowski'sche Stier*, aus Sternen formirt, die größtentheils zum Schlangenträger gehören, wie denn die kenntlichen Sterne zunächst ostwärts bey den beyden Sternen dritter Größe, an der östlichen Schulter des Schlangenträgers, die fast die Figur eines V bilden, die vornehmsten in diesem neuen Stiere sind, und am Kopfe desselben stehen.

Von den Sternen an der östlichen Schulter des Schlangenträgers, nach Osten unterwärts, sind in der Milchstraße drey Sterne der dritten Größe schräge unter einander zu finden, welche an den Schwanz der Schlange gehören, die jener hält. Gerade unter dem westlichsten von diesen dreyen zeigen sich zwey Sterne vierter und fünfter Größe nahe unter einander an der östlichen Hand des Schlangenträgers; bey ihnen und den Sternen des *Ophiuchus* zur Rechten im Westen zum Süden scheinen die übrigen kenntlichen Sterne dieser

\*) Nahe über dem von diesen beyden rechter Hand stehenden Sterne ist zum Theil schon mit bloßen Augen ein Häuflein kleiner Sterne am Rande der Milchstraße zu erkennen.



Schlange. Es wird sich daselbst vornehmlich ein Stern zweyter Größe am Halse derselben unterscheiden, der nahe über sich einen Stern der vierten Größe hat. Zunächst bey demselben zur Linken, und in einer etwas größern Entfernung zur Rechten aufwärts ist ein Stern dritter Größe zu sehen. Ueber dem letztern sind noch drey der dritten Größe in einem Dreyecke, welche zwischen sich einen Stern vierter Größe haben und am Kopfe der Schlange stehen, sehr kenntlich.

Am Kopfe der Schlange zur Rechten aufwärts, gerade im Westen, einige 30 Grad hoch, glänzt Gemma von der zweyten Größe in der Krone. Er hat bey und über sich kleine Sterne, welche mit ihm die Figur eines Ringes bilden, woran er leicht zu erkennen ist.

Von der Krone und der Schlange zur Rechten gegen Westnordwesten, steht der Bootes. Hierin fällt der schöne Stern erster Größe, Arctur, sogleich in die Augen. Er funkelt mit einem röthlichen Lichte, und steht am Rucke des Bootes. Unterm Arctur zur Rechten sind drey Sterne, einer der dritten und zwey der vierten Größe; bey dem Arctur zur Linken aber zeigen sich zwey Sterne dritter Größe unter einander am östlichen Fuße. Ueber dem Arctur herauf lassen sich noch vier Sterne dritter Größe deutlich erkennen. Der oberste gehört an den Kopf, die auf beyden Seiten unter demselben im Dreyecke stehenden an die Schultern, und der unterste, welcher den Namen Mirac oder Micar führt, an die Hüfte. Zwischen dem Stern an der östlichen Schulter und der Krone ist die Keule an einigen kleinen Sternen kenntlich, wovon einer Alpalurops heißt, und von dem Stern an der westlichen Schulter zur Rechten aufwärts, steht noch ein kenntlicher Stern am Arme, und weiter hin, über Benetnash, im großen Bären, zeigen sich vornehmlich drey



### 300 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Sterne vierter Größe an der Hand des Bootes, womit er die Jagdbunde leitet.

Unterm Arctur zur Rechten, im Nordwesten zum Westen, ist noch niedrig am Himmel der Haufen kleiner Sterne zu sehen, aus welchen die Haarlocken der Berenice gebildet werden.

Zwischen Wega in der Leyer, Ras-Alhague und Gemma ist der Herkules mit vielen kenntlichen Sternen dritter und vierter Größe sichtbar. Zunächst unter der Leyer gegen Westen zeigt sich ein Stern dritter Größe am Knie, unter welchem drey der vierten Größe nahe bey einander an den Lenden stehen. Unter diesen dreyen sind drey Sterne dritter Größe am Rücken. Zwischen dem untersten und dem rechter Hand stehenden zeigt sich durch Fernröhre ein schöner Nebelfleck in runder Gestalt, zwischen zwey teleskopischen Sternen. Neben Ras-Alhague und dem Schlangennanne zur Rechten befindet sich ein Stern dritter Größe am Kopfe des Herkules, welcher Ras-Algethi heißt \*), von welchem zur Rechten abermals zwey Sterne der dritten Größe nahe unter einander an der einen, und von diesen beyden aufwärts zur Linken noch drey nahe beysammen stehende der vierten Größe an der andern Schulter sich zeigen. Unter Wega gegen Südwesten stehen viele kleine Sterne, worunter einige zum Cerberus gehören, den hier Herkules in der Hand hält. Unter der Leyer zur Rechten, mit den beyden Sternen dritter Größe am Kopfe des Drachen zur Linken, im Dreyecke, steht noch ein Stern vierter Größe an dem einen Fuße, und westlich unterhalb sind Sterne am andern Fuße des Herkules sichtbar, welcher mit dem Kopfe nach Süden vorgestellt wird \*\*).

\*) Dieser hat, durch stark vergrößernde Fernröhre betrachtet, einen kleinen Stern sehr nahe bey sich.

\*\*) Dieses Gestirn soll den durch seine Klugheit, Heldenthaten und

Von dem hellen Stern im Adler, gegen Osten, fast gerade im Süden, steht nahe an der Milchstraße der Delphin. Man erkennet ihn sogleich an fünf Sternen dritter Größe, welche nahe bey einander stehen. Vier davon machen eine kleine Raute-ähnliche Figur, und der fünfte steht unterhalb derselben \*).

außerordentliche Stärke im Alterthume berühmt gewesenem Herkules, den Thebaner, einen Sohn des Amphitryo und der Alkmene vorstellen, welcher einige Jahre vor der Eroberung von Troja lebte, und die Reise der Argonauten mit unternahm. Nach vielen glücklich ausgeführten ungeheuren Unternehmungen soll er, wie die Fabel sagt, rasend geworden seyn, und sich ins Feuer gestürzt haben, worauf er unter die Sterne versetzt worden. Er wird am Himmel in der Haut des grimmigen Löwen von Nemea, mit dem einen Fuße knieend, und mit dem andern als auf den Kopf des Drachen tretend vorgestellt; in der einen Hand hat er eine Keule, und mit der andern faßt er den Cerberus oder die dreyköpfige Schlange. Hevel rechnet zum Herkules 45 Sterne, nämlich: 8 von der dritten, 16 von der vierten, 14 von der fünften, und 6 von der sechsten Größe, nebst einem neblichten Sterne. Den Cerberus hat Hevel eigentlich erst dem Herkules in die Hände gegeben. Er rechnet dazu einen Stern von der vierten, und 3 von der fünften Größe.

\*) Der Delphin ist bey den Alten das Bild eines Freundes und Vertheidigers der Menschen. Arion, ein berühmter Harfenspieler aus Mithymna, einer Stadt der Insel Lesbos, wollte einst von Italien nach Corinth reisen; auf der See aber faßten die Schiffer den Entschluß, ihn über Bord zu werfen. Er sprang mit seiner Harfe ins Wasser, allein ein Delphin nahm ihn auf den Rücken, brachte ihn glücklich ans Land, und dieser wurde hierauf an den Himmel versetzt. Der Delphin war ferner ein Sinnbild der Meerergötter. Apollo verwandelte sich einst in einen Delphin. Endlich sagen die Dichter: Triton, ein Sohn des Neptuns, sey in einen Delphin verwandelt und



302 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

An der Morgenseite des Himmels glänzen in Ost- und Südosten die Sterne des Pegasus. Vier Sterne zweyter Größe bilden ein Viereck, das anzeigt auf den Spitzen steht. Der unterste etwa 30 Grad hoch stehende, befindet sich am Ende des einen Flügels, und wird Algenib genannt. Der zweyte von diesem zur Rechten, etwas aufwärts, steht an der Ecke dieses Flügels, und heißt Markab. Der dritte, nordwärts oder zur Linken, gehöret an den Kopf der Andromeda. Der oberste, oder vierte in diesem Vierecke, welcher mit einem röthlichen Lichte scheint, ist Scheat am Schenkel; er hat einen fast eben so hellen Stern über sich. Neben Scheat zur Rechten, zeigen sich zwey Sterne vierter Größe nahe bey einander. Vom Markab, zur Rechten etwas unterwärts, steht im Südosten ein Stern dritter Größe am Halse. Von diesem letztern weiter zur Rechten sind Sterne am Kopfe kenntlich, worunter sich besonders über dem Stern an der östlichen Schulter des Wassermanns ein Stern zweyter Größe am Maule zeigt, der den Namen Enif führt \*). Es sind sonst noch viele kleine Sterne zwischen den angezeigten im Pegasus, der nur mit dem Vordertheil am Himmel steht, zu erkennen.

Neben dem Kopfe des Pegasus zur Rechten, im Süd- und Südosten, wird gerade über dem Stern an der westlichen Schulter des Wassermanns, und östlich unter dem Delphin, der Kopf eines Stüllens, in verkehrter Stellung abgebildet. Es sind darin: ein Stern dritter und drey der vierten Größe, unter die Sterne erhoben worden. Man rechnet zu diesem Sternbilde: 5 Sterne von der dritten, 2 von der fünften, und 7 von der sechsten Größe.

\*) Dieser Stern kommt in allen ältern Sternverzeichnissen und Karten als einer der dritten Größe vor; jetzt ist er so helle als einer von den vierein im Vierecke des Pegasus, und muß also an Licht zugenommen haben.



wovon zwey und zwey unter einander beysammen stehen, zu erkennen.

Im Südsüdosten steht nahe am Horizonte der mittägige Fisch, welcher bey uns nur eben über den südlichen Horizont sich erhebt. Es zeigt sich darin besonders Komahand, ein heller Stern erster Größe, welcher im Südosten zum Süden im Aufgange begriffen ist.

Das große Gestirn des Wallfisches geht vom Osten bis fast nach Südosten am Horizont auf, und es sind schon einige Sterne desselben niedrig am Himmel zu erkennen.

Von den beyden Sternen am Kopfe des Widders, aufwärts zur Linken, im Ostnordosten, steht der nördliche Triangel, welcher sich an drey Sternen vierter Größe, die ein länglichtes Dreyeck formiren, sehr kenntlich macht.

Nicht weit unter demselben zur Linken, stehen ein Stern der dritten und zwey der vierten Größe nahe bey einander; sie machen die Fliege aus, welche mit zum Widder gerechnet wird.

Zwischen derselben und dem vorhin bemerkten Triangel ist noch der kleine Triangel, aus drey Sternen sechster Größe zusammen gesetzt.

\* \* \*

Allgemeine kurze Anleitung zur Kenntniß der Sterne in dem, im August und September angenommenen Stande des Himmels.

Eine Linie von dem hellen Stern in der Leyer durch Nas-Alhague am Kopfe des Schlangenträgers gezogen, wird, unterwärts verlängert, zwischen den beyden Sternen an den Schultern, und weiter hinunter durch die übrigen Sterne dieses Bildes gehen. Eine Linie von der Leyer nach

### 304 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Gemma geht mittlerweile durch den Herkules, so daß nordlich oder zur Rechten derselben die Sterne an den Füßen, und zur Linken nach Süden die Sterne an den Schultern und am Kopfe desselben stehen. Eine Linie von Ras-Alhague nach dem südlichen Stern an den Hörnern des Steinbocks, geht inzwischen durch den Antinous, und wird ungefähr den Nebelfleck bey'm westlichen Fuße desselben in der Milchstraße treffen. Eine Linie von Deneb durch Atair wird, unterwärts fortgesetzt, durch den Antinous gehen, und nachher den Schützen anzeigen. Eine Linie von Atair durch Ras-Alhague geht verlängert zuerst nahe unter Ras-Algethi, am Kopfe des Herkules hin, und trifft nachher die Sterne am Kopfe der Schlange nordlich über dem Sterne zweyter Größe in derselben. Gemma, Ras-Alhague und der erwähnte Stern in der Schlange, bilden ein ungleichseitiges Dreyeck; der letztere steht anjagt am niedrigsten am westlichen Himmel. Die beyden Sterne dritter Größe an den Schultern des Schlangenträgers formiren mit Ras-Algethi und Ras-Alhague ein Trapezium. Eine Linie von Gemma nach Benetnasch geht mittlerweile zwischen den Sternen an den Schultern und dem Kopfe des Bootes hin. Eine Linie von Kochab durch Mizar gezogen, zeigt verlängert den hellen Stern in den Jagdhunden, oder das Herz Carls II an, und geht weiter hinunter durch das Haupthaar der Berenice. Eine Linie von dem untersten Sterne zur Linken, im Vierecke des großen Bären, durch Benetnasch, wird weiter verlängert, den Stern am Kopfe des Bootes treffen. Eine Linie vom Arctur durch den Stern am Kopfe des Bootes, geht, weiter aufwärts fortgesetzt, zwischen vielen kenntlichen Sternen dritter Größe, am Kopf und den Krümmungen des Drachen



den hin, und führt mitten unter demselben zum Nordpole der  
Ecliptik. Eine Linie von Benetnasch nach Kochab gezo-  
gen, wird mittlerweile nahe über den Stern zweyter Größe  
am Schwanze des Drachen hingehen, der in dem entfern-  
testen Alterthume dem nördlichen Weltpol am nächsten war,  
alsdann gegen die rechte Hand über dem Polarstern verlän-  
gert, den Stern dritter Größe am Fuße des Cepheus, und  
noch weiter verlängert, Schedir in der Cassiopeja treffen.  
Eine Linie von Deneb nach dem Stern am Fuße des Ce-  
pheus zeigt mittlerweile zuerst den Stern dritter Größe an  
der Schulter, und geht alsdann den von gleicher Größe am  
Gürtel des Cepheus ziemlich nahe zur Linken vorbey.  
Eine Linie durch die beyden Hinterräder des großen Wagens,  
aufwärts gezogen, zeigt den Polarstern an, und geht wei-  
ter in die Höhe, mitten durch den Cepheus. Zwischen der  
Capella und den beyden Sternen dritter Größe am Vor-  
derfuße des großen Bären steht der Luchs; besonders  
zeigen sich auf diesem Wege zwey Sterne fünfter Größe in  
demselben nahe bey einander. Eine Linie von dem Stern an  
der Schulter des Fuhrmanns durch die Capella wird, ver-  
längert, zwischen Algenib und Algol im Perseus hingen-  
gen. Zwey Linien von der Capella und Algenib im Per-  
seus nach dem Polarsterne gezogen, werden den Raum  
einschließen, welchen die vielen kleinen Sterne des Camelo-  
pards einnehmen. Eine Linie vom Polarsterne nach Mi-  
rach geht inzwischen mitten durch die Cassiopeja. Mi-  
rach, Alamaß, und der helle Stern am Kopfe des Wid-  
ders, stehen in einem fast gleichschenkelichten Triangel.  
Zwischen dem letztern und Alamaß befindet sich der Trian-  
gel. Eine Linie vom Algenib im Pegasus nach dem Sterne  
dritter Größe am Horne des Widders geht inzwischen dem



306 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

nordlichen Fisch im Thierkreise südlich vorbehey. **Alamak**, **Mirach**, den Stern am Kopfe der **Andromeda** und **Markab** im **Pegasus** findet man beynahe auf einer Linie. Eine Linie von **Deneb** nach dem **Delphin** gezogen, wird, verlängert, die beyden Sterne an den Hörnern des **Steinbocks** anzeigen. Eine Linie von dem südlichen Stern an den Hörnern des **Steinbocks** durch die beyden Sterne am Schwanze desselben geht, verlängert, nach **Scheat** am Schenkel des **Wassermannes**. Eine Linie von **Markab** durch den Stern am Halse des **Pegasus** zeigt, verlängert, ungefähr die beyden Sterne dritter Größe an den Schultern des **Wassermannes** an. Eine andere von dem Stern an der östlichen Schulter des **Wassermannes** nach dem **Delphin** gezogen, wird mittlerweile zunächst durch den Kopf des **Wassermannes**, und alsdann durch die Sterne im Güllen gehen. Eine Linie von den beyden Sternen am Schwanze des **Steinbocks** nach dem Stern am Halse des **Pegasus** wird inzwischen die Sterne an der östlichen Hand des **Wassermannes** anzeigen.

\* \* \*

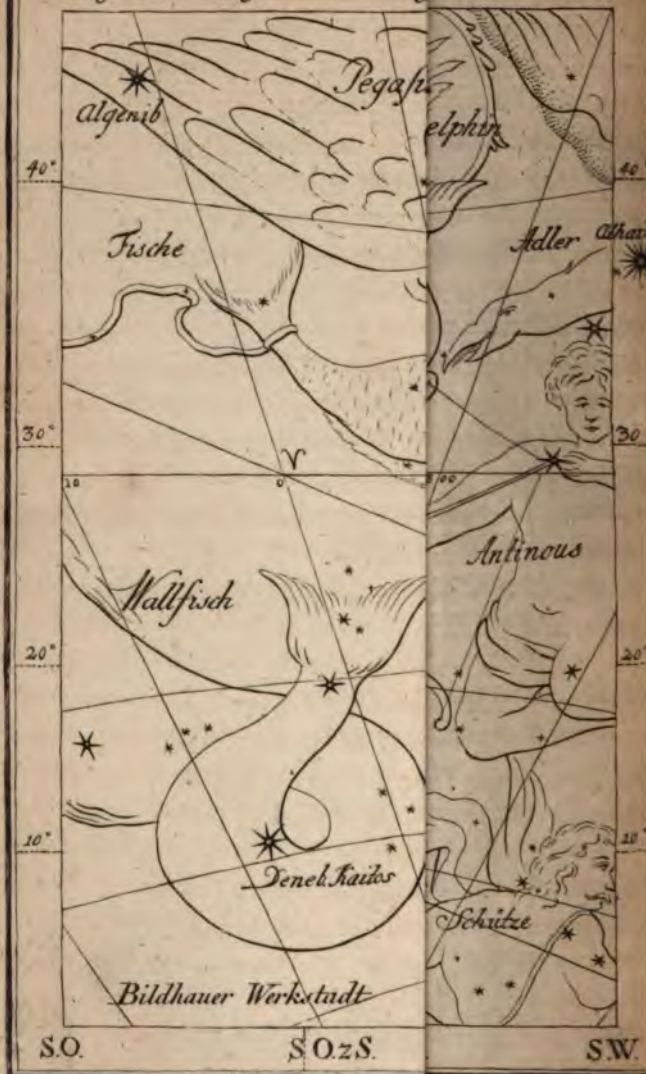
Die zu diesem Monate gehörige Sternkarte bildet eine westliche Gegend des Himmels vom Westen nach Norden ab, so daß **Nordwest** am Horizont in der Mitte der Karte liegt, und zwar für die Zeit des im vorigen Monat angenommenen Standes des Himmels. Sie stellt insbesondere die perspektivische Lage der alsdann daselbst stehenden hellen Sternbilder des großen **Bären** und des **Bootes**, ferner der **Jagdhunde**, und des **Haupthaares** der **Berenice** vor. Der **kleine Löwe** liegt am nordwestlichen Horizonte. Die **Krone**, der **Herkules**, der **Drache** kommen auch zum Theil vor.

---



October

# Vorstellung einer <sup>7</sup> nach Südwest





Den als der erste hellste Stern auf diesem Wege zu finden. Bleibt des Nachts beynahе immer auf einer Stelle, da er Nordpol unter allen kennlichen Sternen am nächsten ist, und nur einen kleinen Kreis um denselben beschreibt \*). Heißt auch Cynosura, Ruccabah, und gehört an das Ende des Schwanzes vom Kleinen Bären, welcher sich zur Rechten neben ihm zeigt. Dieselbst erscheinen vornehmlich drei kennliche Sterne schräge neben einander, von welchen zur Rechten, Kochab, ein Stern zweyter Größe ist. Die andern stehen an der Brust, und werden auch die Güter genannt. Von diesen zur Rechten aufwärts sind zwey kleinere Sterne in gleicher Stellung, und von denselben bis zum Polarstern sind zwey eben so kleine sichtbar, die mit jenen den Schwanz

So wie überhaupt die Sternkunde der Schiffahrt die wichtigsten Dienste leistet, so zeigt vornehmlich der Polarstern den Schiffen auf der offenbaren See, nordwärts vom Aequator, die Weltgegend, und wenn sie dessen Höhe über dem Horizonte wahrnehmen, nach einer leichten Rechnung die geographische Breite des Schiffs, das ist, die Entfernung desselben vom Aequator, an. Thales, einer der sieben Weisen in Griechenland, lehrte die Phönizier, diese erste handelsnde Nation, das Geseirn des kleinen Bären und den Polarstern kennen, und wie sie darnach ihre Schiffahrten einrichten müßten, welche vorher ohne dieses Hülfsmittel sehr unsicher waren, und mit großer Furcht unternommen wurden, indem sie es nie ohne die augenscheinliche Gefahr wagten durften, sich so weit vom Lande zu entfernen, daß sie die Küsten aus dem Gesicht verloren. In den folgenden Zeiten hingegen unternahmen sie, vom Polarstern geleitet, weite Reisen über das unabsehbare Weltmeer, trieben Handlung und Gewerbe mit entfernten Ländern, und legten Colonien an fremden Küsten an. Siehe des Herrn Le Blanche *Schicksal der Natur*, 4ter Theil, S. 376. u. f.

### 308 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

lung am Himmel erreicht. Sie geht vom südwestlichen Horizont in einem lebhaften Lichtschimmer und in getheilten Streifen den Abendhimmel herauf, über den Scheitelpunkt weg, zur Ostseite des Himmels bis zum Horizont in Nordosten, und liegt überhaupt an der West- und Ostseite weiter gegen die rechte Hand herum, als im vorigen Monate.

#### Die Sternbilder in der Milchstraße am westlichen Himmel.

Sehr hoch, nicht weit vom Scheitelpunkte gegen Südwesten, glänzen in der getheilten Milchstraße die hellen Sterne des Schwans. In dieser Gegend zeigt sich vornehmlich Deneb, ein Stern zweyter Größe, mitten in der Milchstraße am Schwanze des Schwans, ist von allen Sternen dieses Wildes der hellste, und steht jetzt am höchsten. Der Lichtschimmer der Milchstraße ist hier herum ungemein lebhaft, und man unterscheidet selbst mit bloßen Augen in derselben eine große Menge kleiner Sterne. Unter Deneb, gegen Südwesten, steht ein Stern dritter Größe auf der Brust. Dieser hat bey sich zur Rechten und zur Linken, etwas unterwärts, einen der dritten Größe; jenen am nordlichen, und diesen am südlichen Flügel. Eine Linie von Deneb durch den Stern auf der Brust unterwärts gezogen, wird den Stern dritter Größe am Schnabel, Albireo genannt, anzeigen. Diese jetzt erwähnten vornehmsten Sterne bilden ein langes Kreuz. Nahe unter dem Stern auf der Brust ist ein veränderlicher, und zwischen diesem und Albireo am Schnabel befinden sich viele kleine Sterne am Halse. Bey dem Sterne dritter Größe am nordlichen Flügel, zur Rechten, sind noch einige kleinere, und von dem andern am süd-



lichen Flügel zur Linken nach dem Pegasus hin noch mehrere kenntliche in diesem Flügel; unter andern auch zwey der dritten Größe. Neben Deneb zur Rechten und Linken sind kleine Sterne an den Füßen zu erkennen. Vom Scheitelpunkte nur etwas nach Süden stehen noch außerdem am Schwanze des Schwans zwey kleine Sterne nahe unter einander.

Zunächst unterm Schwane hat die Milchstraße ihre größte Breite, und erscheint in zwey Streifen getheilt, zwischen welchen sich große, von allem Schimmer leere Stellen befinden. Hier stehen in derselben die unkenntlichen Sternbilder: der Fuchs mit der Gans, und der Pfeil. Letzterer ist noch am ersten zunächst über dem Adler an einigen Sternen vierter Größe zu erkennen.

Weiter unterwärts geht die Milchstraße durch den Adler. Hier fällt in Südwesten am östlichen Rande derselben Altair, von der ersten Größe, am Halse des Adlers in die Augen. Er hat nahe über sich zur Rechten einen Stern dritter, und nahe unter sich zur Linken einen der vierten Größe, und ist hieran leicht zu erkennen. Vom Altair zur Rechten sind in der Milchstraße ein Stern dritter, und einer der vierten Größe nahe bey einander am Schwanze zu erkennen. Noch steht sehr nahe beyim Altair zur Linken ein kleiner Stern fünfter Größe, und unter ihm zur Rechten ein Stern der vierten Größe am südlichen Flügel des Adlers, welcher außer diesen angezeigten nur noch mit einigen Sternen der geringsten Größe besetzt ist.

Zunächst unter dem Adler folgt zum Theil in der Milchstraße der Antinous. Man findet unter dem Altair, etwas links, drey Sterne dritter Größe in einem flachen Dreyeck, wovon der mittelfte etwas aufwärts, nach Flamsteed, ist,



### 310 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

und an der Brust des Antinous steht \*). Der Stern linker Hand in diesem Dreyecke gehört an den einen Arm, und der zur Rechten an den Leib des Antinous. Mit dem letztern unterwärts stehen noch zwey Sterne dritter Größe im Dreyeck an den Füßen, wovon der zur Rechten, am westlichen Fuße, zwey Sterne vierter Größe westlich nahe bey sich hat, bey welchen nahe westlich in der Milchstraße ein merkwürdiger Nebelfleck durch Fernrohre sichtbar ist, der aber eigentlich am Sobieskischen Schilde steht. Sonst sind noch einige Sterne von der vierten Größe im Antinous.

Neben demselben zur Rechten zeigen sich in der Milchstraße im Südwesten zum Westen drey Sterne dritter Größe schräge unter einander, welche am Schwanze der Schlange des Ophiuchus stehen.

Etwas weiter unterwärts gegen Südwesten steht mitten in der Milchstraße das Sobieskische Schild, ein unscheinbares Gestirn, welches nur an drey kleinen nahe zusammen stehenden Sternen zu erkennen ist.

Unter dem Antinous schimmern niedrig am Himmel im Südwesten die Sterne im untergehenden Schützen zum Theil in der Milchstraße, und mit denselben verliert sich die Milchstraße aus dem Gesicht am Horizonte.

#### Die Sternbilder in der Milchstraße am östlichen Himmel.

Vom Schwan aufwärts streift die Milchstraße gerade durch unsern Scheitelpunkt nach der Morgenseite des Him-

\*) Von diesem Sterne hat vor kurzem Herr Pigot in England bemerkt, daß er eine sehr merkwürdige und fortdauernde Lichtveränderung von einer ungleichen Wiederkehr habe. (S. mein astron. Jahrbuch für 1788, Seite 161.)

mels hin; hier zeigt sie sich sehr lebhaft und berührt nach Nordosten der Kopf des Cepheus.

Weiter gegen Nordosten glänzen die Sterne der Cassiopeja in der getheilten Milchstraße hoch am Himmel. Sie hat nun mehrentheils eine aufrechte Stellung, und unterscheidet sich an fünf Sternen dritter Größe, welche ziemlich nahe bey einander stehen. Von den drey obersten steht der höchste am Stuhle, und der unter dem vorigen etwas zur Rechten an der Brust, und wird Schedir genannt. Die beyden untersten gehören an die Füße. Nahe bey Schedir zur Linken steht ein Stern vierter Größe, und neben demselben zur Rechten ist einer der vierten und einer der fünften Größe am Kopfe. Sonst sind noch unterschiedliche kleinere Sterne in diesem Bilde sichtbar.

Unter der Cassiopeja folgt in der Milchstraße, im Ost-Nordosten der Perseus. Es scheinen hieselbst zwey Sterne zweyter Größe schräge unter einander. Der oberste zur Linken ist Algenib \*) an der Seite des Perseus, und steht mitten in der Milchstraße, die hier sehr lebhaft glänzt. Ueber ihm ist ein Stern dritter Größe an der einen Schulter, und unter ihm einer von gleicher Größe am Gürtel. Diese drey Sterne formiren einen flachen Bogen, der sich gegen den großen Wagen krümmt. Zwischen dem Stern am Gürtel und dem Siebengestirne zeigen sich noch zwey Sterne dritter Größe an dem einen Fuße. Ueber Algenib stehen zur Rechten zwey der vierten Größe schräge über einander, wovon der oberste zur Rechten an der andern Schulter sich befindet. Der unterste zweyter Größe steht außer der Milchstraße, rechter Hand unter Algenib, am Kopfe der Me-

\*) Man muß diesen Stern nicht mit einem andern gleiches Namens im Pegasus verwechseln.



### 312 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

dusa, welchen der Ritter Perseus hält, und heißt Algol \*). Er hat nahe bey sich zur Rechten drey kenntliche Sterne, welche mit ihm ein kleines Viereck bilden.

Unter dem Perseus steht im Nordosten zum Theil in der Milchstraße der Fuhrmann. An dessen Rücken funkelt der helle Stern erster Größe, Capella. Unter demselben zur Rechten zeigen sich ganz deutlich drey kleine Sterne in einem kleinen länglichten Triangel, die zu den Ziegen gehören, welche der Fuhrmann trägt. Von der Capella zur Linken unterwärts scheint ein Stern zweyter Größe an der Schulter, unter welchem etwas zur Rechten einer der dritten Größe am Arme steht. Sonst findet man noch einen Stern dritter und unterschiedliche von geringerer Größe in diesem Gestirne. Unter dem Fuhrmanne sind am nordöstlichen Gesichtskreis in der Milchstraße die Füße der Zwillinge im Aufzuge begriffen.

#### Die Sternbilder in den südlichen Gegenden.

Neben dem hellen Stern Altair im Adler, gegen Osten, etwas aufwärts, ist an der Milchstraße der Delphin, ganz deutlich an fünf nahe zusammensiehenden Sternen dritter Größe zu sehen. Vier davon machen eine kleine Rautenfigur, und der fünfte steht etwas unterwärts.

Ziemlich niedrig am Himmel, im Süden zum Westen, steht der Steinbock. Im Südsüdwesten, nicht hoch über dem Horizonte, findet man sehr leicht zwey Sterne dritter Größe ziemlich nahe unter einander an den Hörnern. Der oberste ist aus zwey gleich großen Sternen zusammengesetzt, welches sich auch schon durch mittelmäßige Fernröhre deut-

\*) Dieser Stern verändert seine Größe periodisch in 69 Stunden, wovon an einem andern Orte schon das Nähere erwähnt worden.



lich zeigt, und hat noch einen kleinen Stern sehr nahe bey sich zur Rechten. Nicht weit unter diesen Sternen setzten ehedem einige Astronomen drey neblichte Sterne am Kopfe, welche aber anjehzt als dunkle oder kleine Sterne ohne Nebel erscheinen. Von den beyden Sternen an den Hörnern gegen Osten, stehen gerade im Meridian zwey Sterne dritter Größe nahe neben einander am Schwanze, der westliche von beyden heißt Deneb-Algedi. Außer diesen zeigen sich, besonders in der Gegend der beyden letztern, noch verschiedene kleinere Sterne im Steinbock.

Nahе am Steinbock gegen Osten folgt der Wassermann. Ueber den beyden Sternen am Schwanze des Steinbocks etwas zur Rechten, findet man einen der dritten Größe an der westlichen Schulter, bey welchem zur Linken, etwas aufwärts, ein eben so heller an der östlichen Schulter steht. Zwischen diesen beyden Sternen aufwärts, ist am Kopfe des Wassermanns ein kleiner Nebelfleck durch Fernröhre sichtbar. Von dem Stern an der östlichen Schulter zur Linken ist einer der dritten Größe am Krüge, und über diesem zur Linken sind ganz deutlich zwey der vierten und einer der fünften Größe nahe bey einander in einem kleinen stumpfwinklichten Triangel an der östlichen Hand kennlich. Von den beyden Sternen am Schwanze des Steinbocks gegen Osten, etwas unterwärts, glänzt im Südsüdosten noch ein Stern dritter Größe, Scheat, am Schenkel. Neben diesem zur Linken, im Südsüdosten zum Süden, sieht man unterschiedliche kleine Sterne in einem Bogen unter einander, von welchen hin und wieder zwey oder drey nahe bey einander stehen. Sie bilden den Wasserguß des Wassermanns. Der erste Stern im Wasser zunächst unter dem an der östlichen Hand heißt Situla. Ueber den Hörnern des Steinbocks zur Linken sind auch noch

### 314 Zwepte Abtheilung, erster Abschnitt.

einige an der westlichen Hand. Es zeigen sich sonst noch unterschiedliche kleinere Sterne in diesem Gestirne \*).

Unter dem Wassermanne steht der bey uns nur eben über dem Horizont im Süden zum Vorschein kommende mittägige Fisch, *Piscis notius*. Er fängt das Wasser auf, welches der Wassermann ausgießt. Am Maule desselben glänzt niedrig im Süden zum Osten Somahand \*\*), ein Stern erster Größe, und bey demselben zeigen sich rechts noch verschiedene kenntliche Sterne dieses Fisches.

Westwärts beym mittägigen Fische, unterhalb den Sternen am Schwanze des Steinbocks, steht der Luftballon, den de la Lande eingeführt, mit kleinen Sternen; und weiter westwärts unter dem Vordertheile des Steinbocks wird de la Caille's Mikroskop abgebildet.

\*) Nach den Fabeln der Griechen bildet der Wassermann den Deukalion, einen Sohn des Prometheus, ab, welcher nach einer großen Wasserfluth, die einige hundert Jahre nach der Noachitischen in Thessalien erfolgte, mit seiner Gemahlin Pyrrha allein übrig blieb, und daher als der Wiederhersteller des menschlichen Geschlechts angesehen wurde. Die Sternkundigen haben ihn hierauf, um sein Andenken zu verewigen, unter die Sterne aufgenommen. Einige Dichter halten ihn für den Sarnymedes, dessen Geschichte beym Antinous und Adler vorgekommen ist. Hevel rechnet zum Wassermann einen Stern von der ersten; 4 von der dritten; 7 von der vierten; 23 von der fünften; 11 von der sechsten und 1 von der siebenten Größe; in allem 47 Sterne.

\*\*) Den Ursprung dieses Bildes leiten einige Dichter von den Syrriern her, welche die Fische als ihre Hausgötter verehrten, und daher einen Fisch unter die Sterne versetzten. Hevel rechnet zu demselben vier Sterne von der dritten; 10 von der vierten und 3 von der fünften Größe.



Defſelich unter dem Delphine, nahe über dem Kopfe des Waſſermanns, ſteht, faſt noch im Meridiane, das kleine Pferd, eigentlich nur ein Pferdekopff, in verkehrter Stellung. Zwoy Sterne, einer der vierten und der andere der dritten Größe, ſtehen in demſelben ſchräge unter einander. Dieſe haben zwoy näher bey einander ſtehende der vierten Größe am Maule über ſich \*).

Defſelich neben dieſem Geſtirne ſteht Enif an der Naſe des Pegäſus bereits im Meridiane. Zwiſchen Enif und den beyden Sternen vierter Größe am Maule des kleinen Pferdes, etwas aufwärts, zeigt ſich durch Fernröhre ein Nebelfleck.

#### Die Sternbilder am weſtlichen Himmel bey der Milchſtraße zur Rechten.

Im Weſten zum Süden iſt, nahe an der Milchſtraße zur Rechten, der Schlangenträger im Untergange begriffen. Man findet gegen 30 Grad hoch den kennſlichen Stern zweyter Größe, am Kopfe Ras Alhague, und unter demſelben zur Rechten und Linken Sterne dritter Größe an den Schultern. Der erſtere hat einen Stern vierter oder auch dritter Größe nahe unter ſich zur Linken, und von dieſen beyden weiter hin zur Linken ſtehen in der Milchſtraße vier Sterne von gleicher Größe am Kopfe des neuen polniſchen Stiers. Nahe bey dem andern zur Rechten, der eigentlich nur vierter Größe iſt, zeigt ſich gleichfalls einer der vierten Größe.

\*) Dieſes kleine Pferd oder Füllen ſoll, nach den Fabeln der Poeten, unter andern dasjenige vorſtellen, welches Merkur dem Caſtor gab, und welches Cyllaris hieß. Es wird dazu ein Stern von der dritten; 3 von der vierten; 1 von der fünften und 2 von der ſechſten Größe gerechnet.



### 316 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Unter den Sternen an den Schultern gegen den Horizont macht sich der untere Theil dieses Bildes an einigen Sternen dritter und vierter Größe kenntlich. Mit Fernröhren zeigen sich östlich bey den Sternen an der westlichen Hand des Schlangenträgers zwey Nebelflecke nicht weit von einander.

Neben demselben zur Rechten, im Westen zum Norden, scheinen, ziemlich niedrig am Himmel, die kenntlichen Sterne der Schlange.

Unter dem Schwane, gegen Westen, funkelt noch ziemlich hoch am Himmel, der Stern erster Größe in der Leyer, *Wega* genannt. Südlich unter demselben zeigen sich vornehmlich zwey kleinere Sterne nahe bey einander an der Leyer.

Neben *Ras-Alhague* am Kopfe des Schlangenträgers, zur Rechten, steht der Stern dritter Größe, *Ras-Algethi*, am Kopfe des *Herkules*. Von diesem gegen die rechte Hand aufwärts füllen viele kenntliche Sterne im *Herkules* den Raum zwischen der Leyer und Schlange. Vom *Ras-Algethi* zur Rechten aufwärts, steht ein Stern dritter Größe an der östlichen Schulter, und von eben demselben gegen die rechte Hand hin, sind zwey von gleicher Größe unter einander an der westlichen Schulter. Von dem Stern an der östlichen Schulter, rechter Hand aufwärts, zeigen sich verschiedene von der dritten und von geringerer Größe, worunter auch besonders drey neben einander stehende der vierten Größe sich auszeichnen. Unter diesen zur Rechten zwischen den Sternen  $\alpha$  und  $\zeta$  ist durch Fernröhre ein schöner Nebelfleck sichtbar. Weiter gegen den Kopf des *Drachen* hin sind noch einige an den Füßen des *Herkules* kenntlich, welcher in verkehrter Stellung am Himmel abgebildet wird.

Nabe über den Sternen der Schlange zur Rechten im West-Nordwesten glänzt der Stern zweyter Größe, *Gemma*,

in der Krone. Mit demselben bilden einige kleinere Sterne ungefähr die Figur eines Ringes, woran er sogleich zu erkennen ist.

Von der Krone, zur Rechten unterwärts, funktelt niedrig am Abendhimmel der helle Stern erster Größe, Arctur im Bootes. Unter demselben zur Rechten und Linken zeigen sich Sterne dritter Größe an den Füßen. Ueber dem Arctur sind noch vier Sterne dritter Größe in diesem Gestirne kenntlich, welches anjetzt anfängt unterzugehen. Der oberste von allen steht am Kopfe, und die beyden, welche unter demselben zur Rechten und Linken stehen, gehören an die Schultern.

#### Die Sternbilder am östlichen Himmel.

An der Morgenseite des Meridians glänzen die Sterne des Pegasus, fast in ihrem höchsten Stande. Es zeigen sich besonders in der südöstlichen Gegend vier helle Sterne zweyter Größe in einem großen Vierecke. Der oberste in demselben, Scheat, steht am Schenkel des einen Fußes. Der zweyte südlich oder rechter Hand unter Scheat ist Markab, an der Ecke des einen Flügels. Der dritte oder unterste führt den Namen Algenib, und ist der äußerste an diesem Flügel. Der vierte endlich in diesem Vierecke, linker Hand oder nordlich bey dem vorigen, gehört an den Kopf der Andromeda. Ueber Scheat zur Rechten steht ein Stern dritter Größe, welcher einen kleinern nahe unter sich hat. Unter Scheat zur Rechten zeigen sich zwey der vierten Größe nahe bey einander. Unter Markab zur Rechten im Südsüdosten ist ein Stern dritter Größe am Halse, und weiter hin zur Rechten gerade über den Sternen an der östlichen Schulter und Hand des Wassermanns, sind Sterne am Kopfe des



### 318 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Pegasus kenntlich, worunter sich vornehmlich recht im Meridian Enif, ein Stern zehnter Größe, an der Nase desselben unterscheidet. Dies Bild steht in verkehrter Stellung, und nur mit dem Vordertheil am Himmel.

Südlich unter Markab und Algenib ist der südliche Fische im Thierkreise mit verschiedenen kleinen Sternen.

Zwischen dem Scheitelpunkt und Scheat im Pegasus \*) stehen die zur Formirung von Friedrichs-Ehre angewendeten Sterne, und westlich daneben zeigt sich Hevels kleines Eiderengestirn.

Den Raum am östlichen Himmel zwischen Pegasus, Cassiopeja und Perseus nimmt Andromeda ein. Der nördliche Stern zehnter Größe in dem vorher beym Pegasus angezeigten Vierecke gehört an den Kopf derselben. Von demselben zur Linken, etwas unterwärts, glänzt Mirach, der Stern zehnter Größe, am Gürtel, und nach eben der Richtung und fast in gleichem Abstände, weiter hin zur Linken, steht der Stern zehnter Größe, Alamak, am Fuße. Unter jenem am Kopfe zur Linken stehen ein Stern dritter und zwey der vierten Größe nahe bey einander an der einen, und über demselben zeigen sich drey kleinere nahe zusammen an der andern Schulter. Noch weiter aufwärts sind kenntliche Sterne an der Hand der Andromeda, oder auch am Schwerdte von Friedrichs-Ehre. Ueber Mirach findet man einen Stern dritter Größe, der mittlere, und über diesem letztern etwas zur Linken, einen der vierten Größe, der dritte am Gürtel. Dieser hat nahe über sich den merkwürdigen Nebelfleck, welcher bey reiner Luft mit bloßen Augen deut-

\*) Es ist dieser Stern mit einem andern gleiches Namens im Wassermanne nicht zu verwechseln.



lich zu erkennen ist \*). Ueber Alamaf sind einige Sterne am andern Fuße sichtbar. Die Andromeda hat anseht eine mit dem Kopfe nach Süden liegende Stellung.

Unter Mirach, gegen Südosten, steht der nördliche Fisch im Thierkreise. Er enthält mehrentheils nur Sterne der fünften und geringerer Größe. Dieser Fisch wird mit dem vorigen, welcher beym Pegasus steht, durch ein Band vereinigt, worin ein Stern dritter, und verschiedene der vierten und von geringeren Größen sind. Ersterer zeigt sich im Ostsüdosten, und wird an den Knoten des Bandes gesetzt.

Unter der Andromeda stehen im Osten zum Süden die beiden kenntlichen Sterne am Kopfe des Widders neben einander. Der zur Linken ist der hellste, und von der zweiten Größe; er steht vorn an der Stirn. Der zur Rechten ist von der dritten Größe am Horne, und hat nahe bey sich zur Rechten, etwas unterwärts, den Doppelftern vierter Größe, Mesartchim genannt.

\*) Mit guten Fernröhren unterscheidet man in diesem Nebelfleck eigentlich keine Sterne, sondern nur einige weißliche Streifen von ungleicher Figur, die da, wo sie zusammen kommen, eine lebhaftere neblichte Stelle, etwa 15 Minuten groß, bilden. Man sollte fast vermuthen, daß derselbe zu den Zeiten des Tycho, etwa vor 200 Jahren, nicht am Himmel gesehen worden, da dieser berühmte Himmelskundige, ob er gleich den Stern vierter Größe am Gürtel (α oder γ), der diesem Nebelfleck am nächsten steht, verzeichnet, nichts von demselben gedenket. Simon Marius (Mayer) erwähnt ihn zuerst im Jahre 1612, und dennoch fehlt er in der Uranometrie des Bayer, die 1661 gedruckt ist. Es wäre also in der That eine höchst merkwürdige Sache, wenn dieser Nebelfleck nicht allemal sichtbar seyn sollte, oder nicht immer gleich helle erschiene. Le Gentil hat vor einigen Jahren nahe südlich bey demselben einen kleinern, 3 Minuten groß, entdeckt.

Unter dem Fuhrmanne streift die Milchstraße durch die Füße der Zwillinge, die hieselbst im Aufgange begriffen sind. Castor und Pollux, diese beyden hellen Sterne zweyter Größe an den Köpfen, zeigen sich schon zur Linken von der Milchstraße niedrig im Nordosten, gerade gegenüber einander.

#### Die Sternbilder in den südlichen Gegenden.

Niedrig am Himmel funkelt im Mittagseckel der Stern erster Größe, Somahand oder Somalhaut \*) am Weite des mittägigen Fisches, welcher sich rechter Hand von Somahand am Horizont an einigen Sternen dritter und vierter Größe zeigt. Westwärts bey diesem Fische, und unter dem Schwanze des Steinbocks, steht der Luftball (*Globus aerostaticus*).

Gerade über dem Somahand glänzt im Meridscheit, ein Stern dritter Größe, am Schenkel des Wassermanns. Von demselben aufwärts zur Rechten befindet sich im Südwesten sehr leicht zwey Sterne dritter Größe, welche schräge unter einander in einer ziemlichen Entfernung stehen. Der untere zur Rechten gehört an die Waage, und der obere zur Linken an die bßliche Schale des Wassermanns. Bey diesem letztern zur Linken steht ein Stern dritter Größe am Krüge, bey welchem nahe zur Linken sich ganz deutlich zwey Sterne vierter und einer der fünften Größe an der Hand desselben in einem kleinen Dreieck stehen. Unter demselben zur Linken steht am Ausflusse des Wassers ein Stern fünfter Größe, welcher Situla heißt.

\*) Er ist der südlichste von allen Sternen erster Größe, welcher zu Gesicht kommen, und steht zu Berlin nur 6½ Grad im Meridian hoch.



Norden als der erste hellste Stern auf diesem Wege zu finden. Er bleibt des Nachts beynahе immer auf einer Stelle, da er dem Nordpol unter allen kenntlichen Sternen am nächsten steht, und nur einen kleinen Kreis um denselben beschreibt \*). Er heißt auch *Cynosura*, *Ruccabah*, und gehört an das Ende des Schwanzes vom Kleinen Bären, welcher sich zur Linken neben ihm zeigt. Dieselbst erscheinen vornehmlich zwey kenntliche Sterne schräge neben einander, von welchen der zur Rechten, *Rochar*, ein Stern zweyter Größe ist. Beyde stehen an der Brust, und werden auch die *Hüter* genannt. Von diesen zur Rechten aufwärts sind zwey kleinere in gleicher Stellung, und von denselben bis zum Polarstern noch zwey eben so kleine sichtbar, die mit jenen den Schwanz

\*) So wie überhaupt die Sternkunde der Schifffahrt die wichtigsten Dienste leistet, so zeigt vornehmlich der Polarstern den Schiffen auf der offenbaren See, nordwärts vom Aequator, die Weltgegend, und wenn sie dessen Höhe über dem Horizonte nehmen, nach einer leichten Rechnung die geographische Breite des Schiffs, das ist, die Entfernung desselben vom Aequator, an. *Thales*, einer der sieben Weisen in Griechenland, lehrte die Phönizier, diese erste handelnde Nation, das Gestirn des Kleinen Bären und den Polarstern kennen, und wie sie darnach ihre Schifffahrten einrichten müßten, welche vorher ohne dieses Hülfsmittel sehr unsicher waren, und mit großer Furcht unternommen wurden, indem sie es nie ohne die augenscheinlichste Gefahr wagen durften, sich so weit vom Lande zu entfernen, daß sie die Küsten aus dem Gesicht verloren. In den folgenden Zeiten hingegen unternahmen sie, vom Polarstern geleitet, weite Reisen über das unabsehbare Weltmeer, trieben Handlung und Gewerbe mit entfernten Ländern, und legten Colonien an fremden Küsten an. Siehe des Herrn *le Plüche* *Schauplatz der Natur*, 4ter Theil, S. 376. u. f.



322 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

des kleinen Bären ausmachen, welcher anseht in verkehrter Stellung erscheint.

Den Raum zwischen dem Polarstern und der Cassiopeja füllen die Sterne des Rennthiers und des Erndtehäters aus.

Vom Polarstern bis zum Scheitelpunkte steht der Cepheus im obern nördlichen Meridian in aufrechter Stellung. Er enthält drey Sterne dritter Größe, welche hieselbst schräge unter einander sehr leicht zu finden sind. Der unterste, zunächst über dem Polarstern zur Rechten befindet sich am Fuße, der zweyte aufwärts im nördlichen Meridian am Gürtel, und der dritte gerade über diesem nahe beym Scheitelpunkte steht an der Schulter, und heißt Alderamin. Ueber ihm, bslich nahe beym Scheitelpunkte, zeigen sich an der Milchstraße drey kleine Sterne in einem Dreyeck an der Krone des Cepheus \*).

Untor dem Polarstern gegen Nordnordwesten zieren die Sterne des großen Bären, und besonders die sieben hellen der zweyten Größe am Hintertheile desselben, welche den so genannten großen Wagen ausmachen, die mitternächtige Seite des Himmels. Von diesen sieben stehen vier in einem länglichten Vierecke hinten am Rücken, und die drey übrigen zur Linken neben demselben in einer aufwärts gebogenen Stellung am Schwanze. Im Vierecke heißt der oberste zur

\*) Cepheus soll ein König in Aethiopien gewesen seyn. Er war der Gemahl der Cassiopeja und Vater der Andromeda, die der Ritter Perseus zur Gemahlinn erhielt, und wurde nach seinem Tode mit seiner Familie unter die Sterne versetzt. Hevel rechnet zum Cepheus 3 Sterne von der dritten; 9 von der vierten; 13 von der fünften; 25 von der sechsten und 1 von der siebenten Größe.

Rechten Dubhe, der erste am Schwanz Alioth, der mittlere Mizar, und der äußerste Benetnasch. Mizar selbst erscheint durch gute Fernröhre doppelt, und hat den kleinen Alcor nur 6 Minuten, also sehr nahe, über sich. Von dem Vierecke zur Rechten schimmern gerade im Norden viele kleine Sterne am Kopfe, unter welchen sich drey Sterne dritter Größe an den Vorderfüßen zeigen. Unter dem Vierecke sind Sterne an den Hinterfüßen des großen Bären sichtbar, welcher bey uns niemals untergeht.

Unter dem Schwanze des großen Bären stehen die Jagdhunde, worin sich besonders ein Stern zweyter Größe, das Herz Carls II. genannt, zeigt.

Den Raum zwischen dem großen Bären und der Capella füllt der Luchs aus, welcher nur aus wenigen kleinen Sternen besteht.

Zwischen dem Polarstern und der Capella steht das Camelpard oder der Giraffe mit vielen kleinen Sternen.

Die nördlichen Sternbilder: Fuhrmann, Perseus, Cassiopeja und andere, stehen in der Milchstraße, und sind oben schon beschrieben.

Zwischen dem kleinen Bären und der Leyer scheinen die hellen Sterne des Drachen. Ueber den beyden kenntlichen Sternen an der Brust des kleinen Bären findet man viele der dritten Größe in den verschiedenen Krümmungen desselben. Mit diesen Sternen im kleinen Bären, unterwärts im Dreiecke, steht ein Stern zweyter Größe am Schwanze des Drachen \*). Zwischen dem kleinen und großen Bären sind noch zwey Sterne dritter Größe am Schwanze zu erkennen. Von der Leyer gegen die rechte Hand steht der Kopf, und ist

\*) Dieser Stern stand vor etwa 4600 Jahren sehr nahe beym Pol, und war also damals der Polarstern.



## 324 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

vornehmlich an zwey Sternen dritter Größe, welche schräge unter einander stehen, wovon der oberste *Etanin* heißt, sichtbar. Außer diesen sind noch viele kleine Sterne im Drachen \*).

Zwischen dem Schwanze des Drachen und dem Kopfe des Bootes steht der *Mauerquadrant* vom Herrn de la Lande eingeführt.

\* \* \*

### Allgemeine kurze Anleitung zur Kenntniß der Sterne in dem jetzigen Stande des Himmels.

Eine Linie von *Ras-Alhague* am Kopfe des Schlängenträgers nach den Sternen an den Hörnern des Steinbocks geht inzwischen in der Milchstraße durch die Sterne am Schwanze der Schlange und mitten durch den *Antinous*. Am westlichen Himmel bilden *Wega* und *Altair* mit *Ras-Alhague* ein ziemlich gleichseitiges Dreieck. Dieser letzte Stern steht westlich unterwärts, *Wega* aufwärts, etwas zur Rechten, und *Altair* zur Linken gegen Süden. Eine Linie vom *Delphine* nach *Ras-Alhague* gezogen, geht inzwischen in der Milchstraße durch die beyden kenntlichen Sterne am Schwanze des Adlers. Eine Linie von der *Leyer* nach dem *Delphine* wird mittlerweile mitten in der Milchstraße zuerst *Albireo* am Schnabel des Schwans, und als

\*) Dieses Gestirn soll denjenigen großen Drachen vorstellen, welcher, nach den Fabeln der Dichter, die goldenen Äpfel bewachte, die in den hesperischen Gärten oder in dem Walde der Töchter des *Atlantis* wuchsen. Dieses Ungeheuer wurde vom *Herkules* getödtet, und von der *Juno* unter die Sterne versetzt. *Hewel* rechnet zum Drachen einen Stern von der zweyten; 11 von der dritten; 13 von der vierten; 11 von der fünften, und 4 von der sechsten Größe.



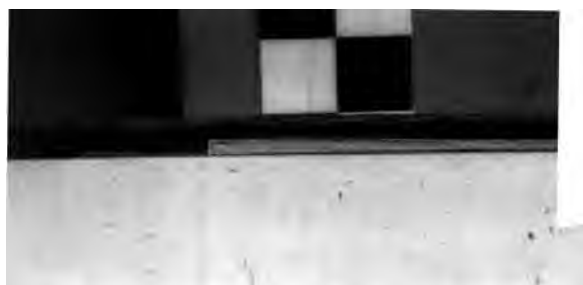
dann den Fuchs mit der Gans anzeigen. Eine Linie von dem Sterne dritter Größe an der östlichen Schulter des Wassermanns nach Deneb im Schwane gezogen, zeigt zunächst Enif am Maule des Pegasus an. Gerade zwischen dem Delfhin und den beyden Sternen an den Schultern des Wassermanns sieht das kleine Pferd. Eine Linie von dem südlichen Stern an den Hörnern des Steinbocks durch die beyden Sterne am Schwanze desselben zeigt, verlängert, Scheat im Wassermann an. Eine Linie von Deneb durch Arair zeigt, unterwärts verlängert, zuerst den Antinous und dann die Sterne des Schützen an. Eine Linie von Scheat im Wassermanne nach Algenib im Pegasus geht mittlerweile durch den südlichen, und eine andere von Algenib nach dem nördlichen Trtangel durch den nördlichen Fisch im Thierkreise. Die Linie von Deneb nach Enif gezogen, geht, verlängert, zwischen den beyden Sternen an den Schultern des Wassermanns hin. Zwischen der Leyer und der Krone sieht der Herkules. Eine Linie von Wega nach Dubhe führt zunächst auf die beyden hellen Sterne am Kopfe des Drachen. Die Diagonallinie durch das Viereck des großen Bären gegen die rechte Hand niederwärts gezogen, trifft die drey Sterne dritter Größe an der Brust und den Vorderfüßen des großen Bären. Eine Linie durch die beyden rechter Hand stehenden Sterne im Vierecke des großen Bären geht, aufwärts gezogen, dem Polarsterne nur etwas zur Linken vorbei. Eine Linie vom Polarsterne nach dem Stern am Stuhle der Cassiopeja zeigt mittlerweile den Stern dritter Größe am Fuße oder Knie des Cepheus an. Eine Linie von Alamaß durch Schedir geht, verlängert, durch den Stern am Stuhle der Cassiopeja, und zeigt alsdann, weiter fortgesetzt, Alderamim im Cepheus an. Auf

### 326 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

dem fortgesetzten Wege von *Mirach* durch *Alamak* kommt man auf *Algenib* im *Perseus*. Eine Linie von der *Capella* nach *Alamak* geht mittlerweile zwischen *Algol* und *Algenib* im *Perseus* hin. Eine Linie vom *Somahand* durch *Scheat* im *Wassermann* geht, aufwärts verlängert, dem Sterne dritter Größe am Halse des *Pegasus* nahe vorbey. Eine Linie vom *Markab* nach den beyden Sternen am Schwanze des *Steinbocks* geht auf ihrem Wege durch die Sterne am *Krüge* und an der östlichen Hand des *Wassermanns*. Eine Linie vom *Algenib* durch *Scheat* im *Pegasus* geht, fortgesetzt, durch den Stern auf der Brust des Schwans nach der *Leyer*. Eine andere von dem Stern am Kopfe der *Andromeda* durch *Markab* zeigt, verlängert, erstlich den Stern am Halse des *Pegasus*, und alsdann die beyden Sterne an den Schultern des *Wassermanns* an. Eine Linie vom *Mirach* durch den hellen Stern am Kopfe des *Widders* führt, unterwärts verlängert, auf *Menkar* im *Walfische*.

\* \* \*

Die diesem Monat angehängte Sternkarte stellt die Mittagsseite in dem angenommenen Stande des gestirnten Himmels von Südost nach Südwest vor. Der Punkt Süden am Horizonte giebt den Augenpunkt der perspektivischen Zeichnung ab, und der Meridian geht in der Mitte herunter. Sie zeigt vornehmlich die Lage der Sternbilder: *Steinbock*, *Wassermann*, südliche oder mittägige *Sisch*, *Kleine Pferd*, *Pegasus*, südliche *Sisch* im Thierkreise, *Delfin*, *Adler*, *Antinous*. Der Schütze geht unter. Vom *Walfische* kommt der westliche Theil vor. Der Aequator und die *Ecliptik* zeigen sich, und wie beyde im Frühlingsäquinoktialpunkte zusammen kommen. Von der *Milchstraße* ist nur ein kleiner Theil zu sehen.





## 340 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

einem röhlichen Lichte. Bey diesem zur Rechten glänzen die *Syaden*, vier Sterne vierter Größe, in Figur eines liegenden  $\triangleright$  vorn am Kopfe. Vom *Aldebaran* zur Linken stehen die beyden hellen Sterne an den Hörnerspitzen gerade unter einander. Mit dem Siebengestirn und *Aldebaran* zur Rechten im Triangel sind zwey Sterne vierter Größe und verschiedene kleinere an der Brust und den Vorderfüßen des Stiers.

Unter dem Stiere geht das schöne Sternbild des *Orions* im Osten zum Norden auf. Zunächst unter dem *Aldebaran* kommen die Sterne in dessen Schilde zum Vorschein, und weiter unternwärts ist der Stern zweyter Größe, *Bellatrix*, an der westlichen Schulter eben aufgegangen.

Im Ostsüdosten gehen die Sterne des *Eridanuss* auf.

### Die Sternbilder in den nördlichen Gegenden.

An der Mitternachtsseite des Firmaments fallen die sieben merkwürdigen Sterne zweyter Größe am Hintertheil des großen Wärens, welche den so genannten großen Wagen bilden, in bekannter Stellung sehr deutlich in die Augen. Sie haben nun fast ihren niedrigsten Stand im Norden erreicht. Die beyden östlichen in dem länglichten Vierecke, von welchen der obere *Dubhe* heißt, stehen bereits gerade im untern nördlichen Meridiane; die beyden westlichen aber linker Hand bey denselben schräge unter einander. Die übrigen am Schwanze, westlich bey'm Vierecke, bilden einen aufwärts gekrümmten Bogen. Sehr nahe über dem mittlern am Schwanze steht der kleine Stern, *Alcor*. Von dem Vierecke zur Rechten ist das Vordertheil des großen Wärens schon außer dem nördlichen Meridiane. Man findet hieselbst viele kleine Sterne am Kopfe, und unternwärts

## Monat November.

Die Sonne entfernt sich in diesem Monat im Mittagskreise noch etwas weiter, vom Scheitelpunkte nach Süden, verläßt immer früher am Abend unsern westlichen Gesichtskreis, und macht die Tage kürzer, so wie die Nächte länger. Der Liebhaber des gestirnten Himmels wird also bereits in frühen Abendstunden bey heitrrer Luft seine edle Wißbegierde befriedigen, und die erhabensten Gegenstände der Schöpfung am Firmament in stiller Bewunderung betrachten können. Folgende Tafel enthält die Zeit der Beobachtung des gestirnten Himmels für den November-Monat:

Den 1sten um 8 Uhr 22 Min. Abends.

— 4	8	— 10
— 7	7	— 59
— 10	7	— 47
— 13	7	— 35
— 16	7	— 22
— 19	7	— 9
— 22	6	— 57
— 25	6	— 44
— 28	6	— 31
— 30	6	— 23

### Die Betrachtung der Milchstraße.

Die Milchstraße hat noch ihren höchsten Stand, zeigt sich am Firmament unter der Gestalt einer lichtschimmernden Zone, und geht jetzt vom Horizont im Westsüdwesten den Abendhimmel in getheilten Streifen und in einer beträcht-

328 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

lichen Breite herauf bis zum Scheitelpunkte, diesem nur etwas nordwärts vorbey nach der Morgenseite des Himmels bis zum Horizont im Ostnordosten.

Die Sternbilder in der Milchstraße am westlichen Himmel.

Im Westsüdwesten gehen in der Milchstraße einige Sterne am Schwanze der Schlange, des Ophiuchus und des Sobieskischen Schildes unter.

Etwas aufwärts im Südwesten zum Westen steht der Antinous zum Theil in der Milchstraße. Dieses Sternbild ist hieselbst vornehmlich an einigen Sternen dritter Größe sichtbar, wovon die zur Rechten stehenden sich in der Milchstraße befinden.

Zunächst über dem Antinous funktelt im Südwesten zum Westen, etwa 31 Grad hoch, am östlichen Rande der Milchstraße der Stern erster Größe, Altair genannt, am Halse des fliegenden Adlers. Er ist daran besonders kenntlich, daß sich nahe bey ihm zur Rechten ein Stern dritter, und zur Linken einer der vierten Größe zeigt. Vom Altair zur Rechten findet man die beyden Sterne dritter Größe in der Milchstraße nahe bey einander, am Schwanze des Adlers.

Ueber Altair haben in der breiten und zertheilten Milchstraße der Fuchs mit der Gans, und der Pfeil ihren Stand, welche nur kleine Sterne enthalten. Zunächst über dem Altair zur Rechten ist unterdessen der Pfeil an Sternen vierter Größe zu erkennen.

Weiter aufwärts scheinen desto heller im Westen zum Süden, hoch am Himmel, die Sterne des Schwans in der getheilten Milchstraße. Es wird nicht schwer seyn, in



dieser Gegend kenntliche Sterne zu finden, welche sehr deutlich ein großes anseht aufrecht stehendes Kreuz bilden. Der oberste ist der hellste am Schwanz, ein Stern zweyter Größe, Deneb genannt, in welcher Gegend der Schimmer der Milchstraße ungemein lebhaft ist. Unter diesem zeigt sich ein Stern dritter Größe an der Brust, welcher zur Rechten und Linken einen der dritten Größe an den Flügeln des Schwanz bey sich hat. Unter dem Stern an der Brust nach Westen, ist noch einer von gleicher Größe in der Milchstraße am Schnabel zu erkennen, welcher Albireo heißt. Neben Deneb zur Rechten und Linken sind kleine Sterne an den Füßen und den Flügeln zu sehen. Neben dem Sterne dritter Größe am linken Flügel, zur Linken, zeigen sich noch zwey von gleicher Größe an diesem Flügel. Nicht weit unter dem Stern auf der Brust steht der kleine Stern, welcher im Jahre 1600 neu erschien. Zwischen dem auf der Brust und Albireo am Schnabel sind viele kleine Sterne am Halse des Schwanz zu erkennen, worunter sich auch derjenige befindet, der seine Größe periodisch verändert.

Vom Schwanengestirne weiter aufwärts, geht die Milchstraße in einem sehr lebhaften Glanz über den Scheitelpunkt weg, und berührt den Kopf des Cepheus.

### Die Sternbilder in der Milchstraße am östlichen Himmel.

Vom Scheitelpunkte nur etwas gegen Nordosten, und also sehr hoch am Himmel, scheinen die Sterne der Cassiopeja in der Milchstraße, und haben nun fast ihren höchsten Stand erreicht. Hierin unterscheiden sich gleich fünf von der dritten Größe, nicht weit von einander, in Figur eines umgewendeten y. Von den beyden obersten ist der zur Rech-

330 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

ten unterwärts stehende, Schedir, an der Brust, und der andere steht am Stuhle der Cassiopeja; die drei untern gehören an die Füße derselben. Ueber Schedir zeigt sich ein Stern vierter, und einer der fünften Größe am Kopfe, unter welchen noch einer der vierten Größe zu erkennen ist. Unter den Sternen an den Füßen zur Linken sind noch unterschiedliche kenntliche am Stuhle sichtbar. Mit den drei obersten Sternen dritter Größe steht zur Linken einer der vierten Größe in einem ungleichseitigen Vierecke \*). Sonst sind noch einige kleine Sterne in der Cassiopeja, welche ansetzt in aufrechter Stellung erscheint \*\*).

\*) Sehr nahe bey diesem Sterne zur Linken erschien im Jahre 1572 zu den Zeiten des Tycho ein neuer Stern in der Cassiopeja, welcher unter allen, die jemals am Himmel sichtbar geworden, der merkwürdigste war. (Er ist in meinen Karten verzeichnet.) Tycho sah ihn zuerst am 11ten November desselben Jahres. Er wurde auf einmal so helle, daß er den Sirius und selbst die Venus in ihrer Erdnähe am Glanze übertraf, so daß man ihn auch bey Tage sehen konnte. Im December nahm sein Glanz schon wieder ab, und im folgenden 1573sten Jahre wurde er nach und nach kleiner, bis er endlich im März 1574 sich völlig den Augen der Erdbewohner wieder entzog, seit welcher Zeit die Astronomen nicht die geringste Spur von diesem merkwürdigen Sterne haben finden können. Er veränderte seinen Ort nicht gegen benachbarte Sterne, woraus sich folgern läßt, daß er weiter von der Erde, als der entfernteste Planet, gestanden haben müsse. Um das Jahr 945, zur Zeit Kayser's Otto I., und auch im Jahre 1264 soll sich gleichfalls zwischen der Cassiopeja und dem Cepheus ein neuer und zugleich unbeweglicher Stern gezeigt haben. Man könnte hiernach auf die Vermuthung kommen, daß es der von 1572 gewesen, und daß er also etwa nur alle 300 Jahr erscheine.

\*\*) Dieses Sternbild hat seinen Namen von der Cassiopeja, einer



Unter der Cassiopeja folgt in der Milchstraße gegen Osten zum Norden Perseus, in aufrechter Stellung. Er ist sogleich an zwey hellen Sternen zweyter Größe zu erkennen, welche schräge neben einander stehen. Der oberste zur Linken mitten in der Milchstraße, da wo ihr Schimmer sehr lebhaft ist, heißt Algenib, und steht an der Seite des Perseus. Der untere zur Rechten, außer der Milchstraße, ist der wandelbare Stern Algol, am Kopfe der Medusa, welchen Perseus hält. Mit dem Algol zur Rechten stehen drey kleine Sterne in einem kleinen Vierecke. Ueber Algenib zeigt sich ein Stern dritter Größe an der Schulter, und unter demselben einer von gleicher Größe am Gürtel. Von diesem letztern unterwärts, zur Rechten, sind noch zwey Sterne dritter Größe an den Füßen des Perseus anzutreffen \*).

Weiter unterwärts gegen Ostnordosten steht der Fuhrmann, zum Theil in der Milchstraße. Die Capella funkt hieselbst am Rücken desselben als ein heller Stern erster Größe. Unter diesem zur Linken ist der Stern zweyter Größe an der Schulter zu sehen, und südwärts zeigen sich drey kleine Sterne in den Ziegen in einem kleinen länglichten Dreiecke. Weiter unterwärts sind noch zwey Sterne dritter Größe und viele kleinere im Fuhrmanne kenntlich.

Gemahlin des Aethiopischen Königes Cepheus, erhalten. Herchel rechnet zu diesem Sternbilde 38 Sterne, nemlich 5 von der dritten; 7 von der vierten; 6 von der fünften; 17 von der sechsten, und 2 von der siebenten Größe.

\*) Gerade zwischen der Cassiopeja und dem Perseus zeigt sich in der Milchstraße eine besonders helle Stelle an der Faust des Perseus, die auch nur durch mittelmäßige Fernrohre als aus einer sehr großen Menge kleiner Sterne bestehend sich darstellt, und einen herrlichen Anblick gewährt.



### 344 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

und dann viele der übrigen kennlichen Sterne im Drachen an. Eine Linie von Altair nach Gemma geht durch den südlichen, und eine andere von Wega nach Gemma durch den nördlichen Theil des Herkules. Eine Linie von der Krone nach dem letzten Stern am Schwanz des großen Bären geht inzwischen durch einige Sterne dritter Größe im untergehenden Bootes. Eine Linie von dem Stern auf der Brust des Schwans nach Altair geht unterdessen mitten in der Milchstraße durch den Fuchs mit der Gans, und führt, unter dem Adler verlängert, zum Antinous. Eine Linie von Gemma gerade gegen die linke Hand geht erstlich durch zwey Sterne dritter Größe am Arme des Herkules, und weiter hin durch die Sterne an den Köpfen des Herkules und Schlangenträgers. Eine Linie von Altair südlich unter dem Delphin hin gezogen, wird, verlängert, ungefähr die Sterne des Kleinen Pferdes und Enif im Pegasus treffen.

\* \* \*

Weggehende Sternkarte stellt in dem für den Novembermonat angenommenen Stande des Himmels die Morgen- und Abendseite desselben von Südost nach Nordost vor, so daß der Ostpunkt am Horizont in die Mitte fällt. Sie entwirft vornehmlich die perspektivische Stellung der ansezt daselbst stehenden Sternbilder: Stier, Widder, Triangel, Perseus, Fuhrmann. Vom Wallfische kommt der östliche oder das Vordertheil vor. Der Eridanus, Orion und die Zwillinge gehen auf. Die Milchstraße zeigt sich auf der Karte, im gleichen die Lage des Aequators und der Heliptik.



### 334 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

gerade unter einander fast recht im Meridiane. Der oberste, Scheat, steht am Schenkel; der untere, Markab, aber an der Ecke des einen Flügels. Die beiden andern zeigen sich ostwärts. Der untere am äußersten Ende des Flügels heißt Algenib; der obere steht zugleich am Kopfe der Andromeda. Diese vier Sterne nennt man auch den Tisch. Ueber Scheat zur Rechten steht einer der dritten Größe, welcher einen der fünften sehr nahe bei sich hat. Unter Scheat zur Rechten zeigen sich zwey Sterne vierter Größe nahe bei einander. Vom Scheat zur Rechten, in einer ziemlichen Entfernung, findet man einen Stern dritter Größe vorn beim Fuße, welchen einige zum Schwane rechnen. Unter Markab ist ein kleines verschobenes Viereck von kleinen Sternen sichtbar. Vom Markab zur Rechten, unterwärts, zeigt sich ein Stern dritter Größe am Halse, welcher einen Kleinern linker Hand nahe über sich hat. Von diesem weiter zur Rechten ist der Kopf an einigen Sternen kenntlich, worunter sich besonders Enif, von der zweiten Größe, am Maule befindet. Außer diesen schimmern noch einige kleine Sterne im Pegasus, welcher nur mit dem Vordertheil und in verkehrter Stellung am Himmel steht \*).

\*) Die Poeten haben abgeschmackte Fabeln über den Ursprung dieses geflügelten Pferdes erdacht. Es soll unter andern aus dem Blute der Medusa entstanden seyn, als Perseus diese Gorgone enthauptete. Einige Neuern schreiben es dem Bellerophon zu. Dieser war ein edler Korinther, und von ausnehmender Schönheit und Tapferkeit. Er tödtete die Chimäre, ein Ungeheuer in Lycien, da er auf diesem von den Göttern erhaltenen geflügelten Pferde ritt. Bellerophon war nämlich auch ein berühmter Philosoph; das geflügelte Pferd zeigt die Lebhaftigkeit seines Geistes an, und die Chimäre die Dummheit, die er überwunden. Was die Dichter übrigens von der Quelle er-



Zwischen beyden obern Sternen zweyter Größe im Vierecke des Pegasus und dem Kopfe des Cepheus glänzen jetzt, gerade im Meridiane, sehr hoch am Himmel und um den Scheitelpunkt herum, die Sterne von Friedrichs Ehre.

Südlich unter Markab und Algenib steht von den beyden Fischen aus dem Thierkreise der südliche, so wie nahe südlich beym Scheitelpunkt an der Milchstraße, zwischen Scheat und dem Kopfe des Cepheus, die Widere, mit seinen Sternen.

### Die Sternbilder am westlichen Himmel, zu beyden Seiten der Milchstraße.

Im Südwesten zum Westen geht der Schütze im Thierreise unter, und von seinen Sternen sind nur noch wenige nahe am Horizonte zu sehen.

Weiter zur Linken aufwärts, im Südwesten zum Süden, steht der Steinbock. Man findet hier nicht hoch über dem Gesichtskreise die beyden Sterne dritter Größe an den Hörnern desselben schräge unter einander. Der obere ist doppelt, und steht an dem einen, und der untere am andern Horne. Ersterer hat auch noch einen kleinen Stern nahe zur Rechten bey sich. Unter denselben zur Linken sind kleine Sterne am Kopfe, Halse und an den Vorderfüßen befindlich. Von den Sternen an den Hörnern zur Linken aufwärts zeigen sich im Südwesten, unter den Sternen an den Schultern des Wassermanns, die zwey Sterne dritter Größe am Schwanze

zählen, die dies Musenpferd am Berge Helikon eröffnet haben soll, ist bekannt. Sevel rechnet zum Pegasus drey Sterne von der zwenten, 3 von der dritten, 7 von der vierten, 7 von der fünften, und 17 von der sechsten Größe.

336 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

des Steinbocks nahe bey einander, wovon der zur Rechten Deneb = Algiedi heißt. Unter und über denselben sind noch verschiedene am Bauch und Schwanze des Steinbocks sichtbar.

Ueber dem hellen Stern Altair im Adler zur Linken ist an der Milchstraße der Delphin mit fünf nahe bey einander stehenden Sternen dritter Größe leicht zu finden.

Zur Rechten bey der Milchstraße geht im Westen der Schlangenträger am Horizont unter; man findet noch in dieser Gegend den Stern zweyter Größe, Ras = Alhague, am Kopfe, mit den Sternen an den Schultern desselben niedrig am Himmel.

Nordwestlich unter der Leyer scheint der Herkules mit vielen kenntlichen Sternen. Neben dem Sterne zweyter Größe am Kopfe des Schlangenträgers, zur Rechten, steht der Stern dritter Größe, Ras = Algethi, am Kopfe desselben. Von diesen gegen die linke Hand, aufwärts, werden sich viele Sterne der dritten und geringern Größe in diesem Bilde zeigen.

Im Nordwesten zum Westen glänzt noch niedrig am Himmel Gemma, der Stern zweyter Größe, in der Krone.

Unter diesem zur Linken, im Westnordwesten, sind noch nahe am Horizont einige Sterne von der mehrentheils völlig untergegangenen Schlange zu erkennen.

Neben der Krone zur Rechten, im Nordwesten, ist der Bootes im Untergange begriffen. Man findet hieselbst noch den Stern dritter Größe am Kopfe, und unterhalb desselben zur Rechten und Linken Sterne von gleicher Größe an den beyden Schultern. Arctur ist eben untergegangen.



Die Sternbilder am östlichen Himmel, von der  
Milchstraße zur Rechten.

In den niedrigen Gegenden des östlichen Himmels von Südsüdosten bis Ostsüdosten scheinen viele kenntliche Sterne in dem nunmehr völlig aufgegangenen Wallfische. In Südsüdosten, nicht hoch über dem Gesichtskreise, glänzt einer der zweyten Größe, *Deneb-Kaitos*, und über demselben einer der dritten Größe, nebst einigen kleinern, am Schwanze des Wallfisches. Von diesen zur Linken gegen Südosten erscheinen vier Sterne dritter Größe in einem unregelmäßigen Viereck am Bauche. Weiterhin zur Linken, unterwärts in Südosten, ist ein kleineres verschobenes Viereck von Sternen dritter und vierter Größe an der Brust, und über diesen aufwärts scheinen gegen Ostsüdosten die Sterne am Kopfe, worunter sich vornehmlich der äußerste zur Linken, *Menkar*, von der zweyten Größe, am Rachen des Wallfisches unterscheidet, der zwey der dritten Größe im Dreiecke rechts neben sich hat, und von denen gerade rechts die Stelle des wandelbaren Sterns (*Mira*) am Halse des Wallfisches ist. Unterhalb dem Wallfische stehen nahe am Horizonte die kleinen Sterne der Bildhauer-Werkstatt, der Elektrisir-Maschine und des chemischen Apparats.

Ueber den Sternen am Kopfe des Wallfisches erscheint im Ostsüdosten der Widder, welcher sich an seinen beyden kenntlichen Sternen am Kopfe, die anseht neben einander stehen, sehr leicht finden läßt. Der eine zur Linken ist von der zweyten Größe, und steht vorn an der Stirn, und der andere zur Rechten von der dritten; dieser hat einen Stern vierter Größe nahe bey sich zur Rechten am Horne, welcher



### 338 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Mesarthim genannt wird \*). Unter diesen Sternen stehen die übrigen kleinern dieses Bildes.

Ueber dem Kopfe des Widders zeigt sich der Triangel, an drey Sternen vierter Größe. Er hat den Kleinen Triangel, aus drey Sternen sechster Größe zusammengesetzt, unter sich.

Neben dem Widder zur Linken ist die Fliege an einem Sterne dritter, und zweyen der vierten Größe kenntlich.

Weiter über dem Widder herauf scheinen, ziemlich hoch am Morgenhimmel, die hellen Sterne der Andromeda mit der Cassiopeja und dem Perseus südlich im Dreiecke. Der oberste und hßliche Stern zweyter Größe im Vierecke des Pegasus gehöret an den Kopf der Andromeda. Von diesem gerade gegen die linke Hand scheint ein Stern zweyter Größe, Mirach, am Gürtel; und von diesem letztern weiter hin zur Linken, etwas unterwärts, fast in gleichem Abstände, ist Alamaf, von der zweyten Größe, am Fuße. Gerade über Mirach steht ein Stern dritter Größe, der mittelfte am Gürtel; und über diesem einer der vierten Größe, welcher sehr nahe über sich die merkwürdige Nebelwolke hat. Neben dem Stern am Kopfe zur Linken, etwas unterwärts, sind zwey Sterne nahe zusammen an der einen, und über ihm zur Linken Sterne an der andern Schulter deutlich zu erkennen.

\*) Dieser kleine Stern stand vor 2150 Jahren gerade nördlich über dem ersten Punkt im Zeichen und Bilde des Widders, die damals noch zusammenfielen, wo die Sonnenbahn und der Aequator einander durchschneiden, und heißt noch jetzt deswegen der erste Stern des Widders. Nunmehr aber ist dieser Punkt vom Bilde des Widders um fast 30 Grad nach Westen zurückgewichen, und befindet sich südlich unter dem Algenib im Pegasus, bey'm südlichen Fisch im Thierkreise.

leiter von diesen letzten aufwärts zeigen sich drey Sterne vierter Größe nahe beysammen an der einen Hand \*), und vor dem Alamat sind Sterne am andern Fuße der Andromeda zu erkennen.

Südlich, nahe unter Mirach und den beyden Sternen an den Schultern der Andromeda, steht der nördliche Fisch, ehrentheils nur mit Sternen fünfter Größe. Zwischen ihm, dem Widder, Wallfisch und südlichen Fisch, welcher letztere nahe unter dem Pegasus steht, wird das Band vorstellt, welches diese beyden Fische des Thierkreises verbindet. Man findet in diesem großen Raume vornehmlich einige zu gehörigen Sterne vierter Größe. In Südosten zum ersten steht am Knoten desselben ein Stern dritter Größe nahe dem bey den Sternen am Kopfe des Wallfisches \*\*).

Vom Widder zur Linken, unterwärts, steht gerade im ersten das schöne Sternbild des Stiers. Hier fällt sogleich das bekannte Siebengestirn, als ein Häuflein kleiner Sterne, in die Augen. Der vornehmste Stern desselben ist von der dritten Größe, und heißt Alcyone. Es steht im Rücken des Stiers. Unterwärts zur Linken funkelt der Stern erster Größe, Aldebaran, das südliche Auge, mit

\*) Diese drey Sterne setze ich an den Handgriff des Schwerdts von Friedrichsheere.

\*\*) Die Fabeln der Dichter erzählen vom Ursprunge dieses Bildes Folgendes: Venus habe einstens mit ihrem Sohn in Syrien den Niesen Typhon am Ufer des Euphrats erblickt, und sich aus Furcht vor demselben mit dem Cupido in den Fluß gestürzt und in Fische verwandelt. Daher verehrten die Syrier die Fische göttlich, und versetzten ihr Bild unter die Sterne. Hevel rechnet zu diesem Gestirne 39 Sterne, nämlich einen von der dritten; 6 von der vierten; 20 von der fünften, und 12 von der sechsten Größe.



## 340 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

einem röthlichen Lichte. Bey diesem zur Rechten glänzen die *Syaden*, vier Sterne vierter Größe, in Figur eines liegenden  $\triangleright$  vorn am Kopfe. Vom *Aldebaran* zur Linken stehen die beyden hellen Sterne an den Hörnerspitzen gerade unter einander. Mit dem Siebengestirn und *Aldebaran* zur Rechten im Triangel sind zwey Sterne vierter Größe und verschiedene kleinere an der Brust und den Vorderfüßen des Stiers.

Unter dem Stiere geht das schöne Sternbild des *Orions* im Osten zum Norden auf. Zunächst unter dem *Aldebaran* kommen die Sterne in dessen Schilde zum Vorschein, und weiter unterwärts ist der Stern zweyter Größe, *Bellatrix*, an der westlichen Schulter eben aufgegangen.

Im Ostsüdosten gehen die Sterne des *Eridanflusses* auf.

### Die Sternbilder in den nördlichen Gegenden.

An der Mitternachtsseite des Firmaments fallen die sieben merkwürdigen Sterne zweyter Größe am Hintertheile des großen Wärens, welche den so genannten großen Wagen bilden, in bekannter Stellung sehr deutlich in die Augen. Sie haben nun fast ihren niedrigsten Stand im Norden erreicht. Die beyden östlichen in dem länglichten Vierecke, von welchen der obere *Dubhe* heißt, stehen bereits gerade im untern nördlichen Meridiane; die beyden westlichen aber linker Hand bey denselben schräge unter einander. Die drey übrigen am Schwanze, westlich bey'm Vierecke, bilden einen aufwärts gekrümmten Bogen. Sehr nahe über dem mittlern am Schwanze steht der kleine Stern, *Micor*. Von dem Vierecke zur Rechten ist das Vordertheil des großen Wärens schon außer dem nördlichen Meridiane. Man findet hieselbst viele kleine Sterne am Kopfe, und unterwärts



rey Sterne der dritten Größe an der Brust und an dem einen Vorderfuße.

Unter dem Schwanze des großen Bären zeigt sich der Stern zweyter Größe in den Jagdbunden.

Gerade von den beyden östlichen im Vierecke des großen Bären stehenden Sternen heraus, zeigt sich der Polarstern als der nächste hellste am Nordpole \*). Er ist der äußerste Stern am Schwanze des Kleinen Bären, welcher zur Linken in einer umgekehrten Stellung sichtbar ist. Vornehmlich sind hieselbst zwey kenntliche Sterne an dessen Brust nahe eben einander zu sehen, wovon der zur Rechten der hellste ist. Zwischen diesen und dem Polarsterne lassen sich noch vier kleine Sterne erkennen, welche mit den vorigen eine ähnliche Lage, wie die sieben im großen Bären, haben.

Zwischen dem Polarstern und dem Scheitelpunkte steht sehr hoch am Himmel der Cepheus im obern nördlichen Meridiane, es zeigen sich hieselbst drey Sterne dritter Größe schräge über einander. Der unterste steht am Fuße, der zweyte aufwärts zur Linken am Gürtel, und der dritte weiter aufwärts zur Linken an der einen Schulter. Ueber diesem letztern, Alderamin genannt, zur Linken an der Milchstraße, stehen drey Sterne vierter Größe in einem kleinen Dreyeck an der Krone und dem Kopfe des Cepheus.

Zwischen dem Kleinen Bären und der Leyer steht der Krabe mit vielen hellen Sternen. Von der Leyer gegen die rechte Hand herum zeigen sich besonders zwey Sterne dritter Größe schräge unter einander am Kopfe; zwischen denselben und den beyden an der Brust des kleinen Bären

\*) Ein kleiner zum Cepheus gehöriger Stern fünfter Größe, welcher ansetzt nahe beym Polarsterne zur Linken steht, ist dem Nordpole noch um einen Viertel-Grad näher.

### 342 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

vornehmlich sieben Sterne dritter Größe in den verschiedenen Krümmungen desselben, und zwischen dem kleinen und großen Bären krümmt sich der Schwanz des Drachen mit einigen kenntlichen Sternen hindurch.

Den Raum zwischen dem Polarsterne, Fuhrmann und Perseus nimmt der Giraffe, Camelopardalus, mit vielen kleinen Sternen ein, deren eigentliche Stellung sich schwerlich beschreiben läßt \*).

Zwischen dem Fuhrmann und großen Bären nordlich über Castor und Pollux steht der Linc oder der Luchs mit kleinen Sternen \*\*).

Zwischen dem Polarstern und den Sternen der Cassiopeja steht zunächst das Kennthier und dann der Erndtehüter.

\*                      \*                      \*

Allgemeine kurze Anleitung zur Kenntniß der Sterne in dem jetzigen Stande des Himmels.

Eine Linie von Scheat durch Markab im Pegasus gezogen, wird, unterwärts verlängert, Scheat im Wassermanne, und weiter fortgesetzt, Somahand anzeigen. Eine Linie von dem Stern am Kopfe der Andromeda nach Algernib im Pegasus, kommt, etwa noch einmal so weit verlängert, dem ersten Punkte des Widders oder dem Frühlingselequinoctialpunkte sehr nahe. Scheat, Markab und

\*) Es ist dies eines der neuen Sternbilder, die Hevel an den Himmel gesetzt hat. Er rechnet vier Sterne von der vierten; 15 von der fünften, und 13 von der sechsten Größe zu demselben.

\*\*) Auch dies Sternbild hat Hevel eingeführt, worin ein Stern dritter Größe, der beym kleinen Löwen steht, 3 von der fünften und 10 von der sechsten Größe vorkommen.



Algenib im Pegasus bilden mit dem Stern am Kopfe der Andromeda ein ziemlich regelmäßiges Viereck, von welchem die südliche Seite etwa 16, die nördliche und östliche 14, und die westliche 12 Grad austrägt. Eine Linie von Markab durch den Stern dritter Größe am Halse des Pegasus trifft, verlängert, die beyden Sterne an den Schultern des Wassermanns. Eine Linie von Scheat im Wassermanne gegen die rechte Hand gezogen, trifft erstlich die beyden Sterne am Schwanze, und nachher die beyden von der dritten Größe an den Hörnern des Steinbocks. Deneb-Raitos am Schwanze des Wallfisches, Scheat im Wassermanne, und Jomahand bilden ein vollkommen gleichschenklichtes Dreieck. Eine Linie von dem hellen Sterne der Leyer nach Scheat im Pegasus geht inzwischen mitten durch den Schwan. Markab, der Stern am Kopfe der Andromeda, Mirach und Alamaß, stehen fast auf einer Linie, und diese Linie durch den Alamaß verlängert, geht zwischen Algol und Algenib im Perseus hin, und kommt der Capella nahe. Eine Linie vom Mirach durch die beyden Sterne am Kopfe des Widders zeigt, unterwärts verlängert, Menkar im Wallfisch an. Eine Linie von Algenib im Perseus nach Deneb geht inzwischen durch die Cassiopeja. Eine Linie vom Alamaß durch die Cassiopeja zeigt, verlängert, zuerst den Cepheus, und alsdann viele Sterne im Drachen an. Eine Linie von der Cassiopeja durch den Polarstern trifft, verlängert, den großen Wagen. Eine Linie von der Capella durch das Siebengestirn führt gleichfalls zum Stern Menkar. Gerade zwischen den beyden kenntlichen Sternen am Kopfe des Widders und Alamaß steht der Triangel. Eine Linie von der Leyer nach den beyden Sternen auf der Brust des kleinen Bären zeigt zunächst die Sterne am Kopf

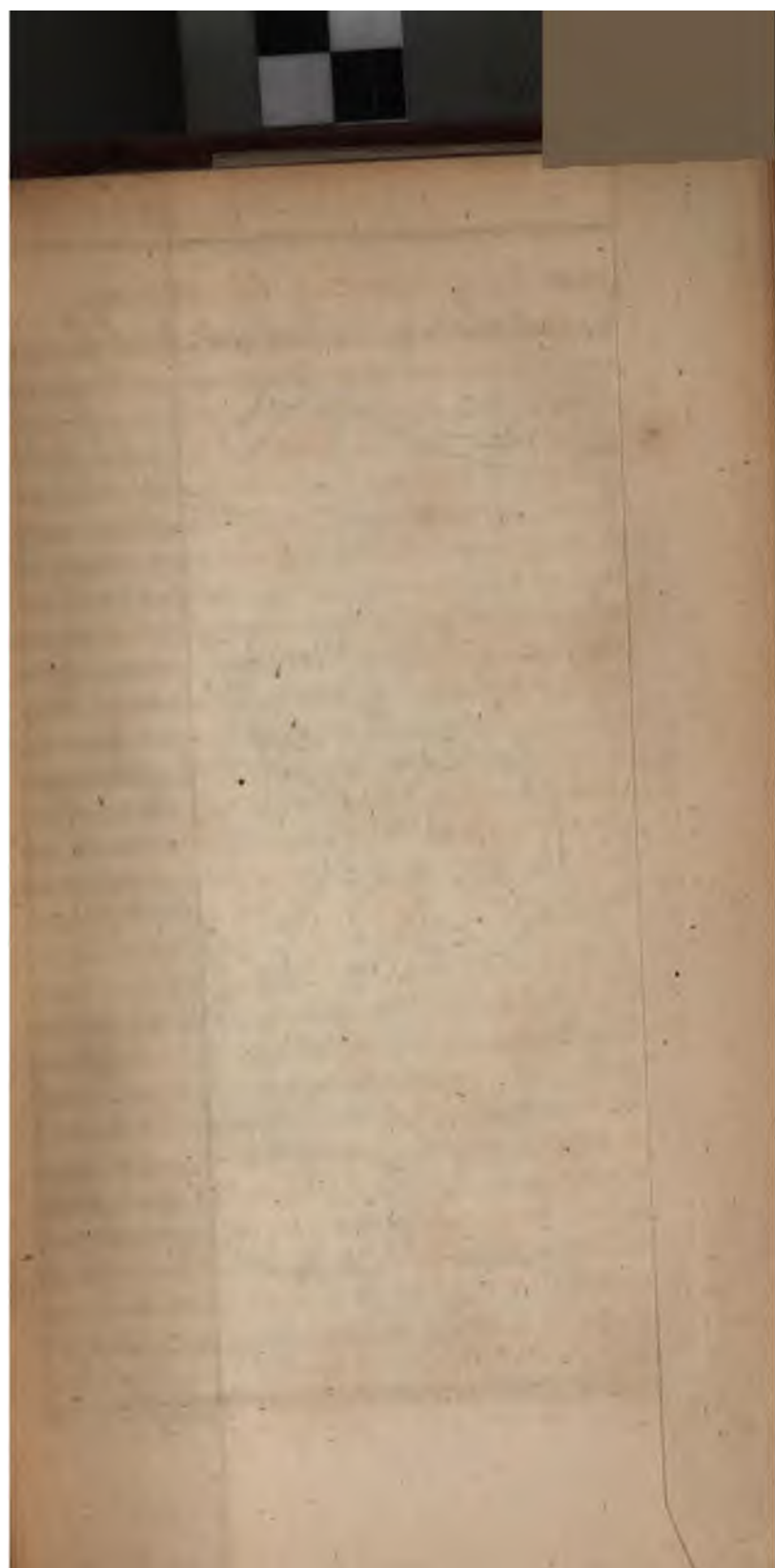


### 344 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt,

und dann viele der übrigen kennlichen Sterne im Drachen an. Eine Linie von Altair nach Gemma geht durch den südlichen, und eine andere von Wega nach Gemma durch den nördlichen Theil des Herkules. Eine Linie von der Krone nach dem letzten Stern am Schwanz des großen Bären geht inzwischen durch einige Sterne dritter Größe im untergehenden Bootes. Eine Linie von dem Stern auf der Brust des Schwans nach Altair geht unterdessen mitten in der Milchstraße durch den Suchs mit der Gans, und führt, unter dem Adler verlängert, zum Antinous. Eine Linie von Gemma gerade gegen die linke Hand geht erstlich durch zwey Sterne dritter Größe am Arme des Herkules, und weiter hin durch die Sterne an den Köpfen des Herkules und Schlangenträgers. Eine Linie von Altair südlich unter dem Delfhin hin gezogen, wird, verlängert, ungefähr die Sterne des Kleinen Pferdes und Enif im Pegasus treffen.

\*                      \*                      \*

Beygehende Sternkarte stellt in dem für den Novembermonat angenommenen Stande des Himmels die Morgenseite desselben von Südost nach Nordost vor, so daß der Ostpunkt am Horizont in die Mitte fällt. Sie entwirft vornehmlich die perspektische Stellung der anjetzt daselbst stehenden Sternbilder: Stier, Widder, Triangel, Perseus, Fuhrmann. Vom Wallfische kommt der östliche oder das Vordertheil vor. Der Eridanfluß, Orion und die Zwillinge gehen auf. Die Milchstraße zeigt sich auf der Karte, imgleichen die Lage des Aequators und der Ecliptik.



ber

# Vorstellung einer Nordost





## Monat December.

Nunmehr breitet der Winter seine Herrschaft nach und nach über unsere nördlichen Gegenden der Erde aus. Die Sonne ist vom Scheitelpunkt am weitesten herabgesunken; sie wirft uns ihre Stralen nur noch sehr schräge von Süden her zu, und eilt bereits früh am Abend unter unsern südwestlichen Horizont. Die kürzesten Tage und längsten Nächte, rauhe und kalte Witterung sind hievon die nächsten Folgen. Ueberall stellt die Natur zur gegenwärtigen Jahreszeit, nach dem Wahne der mehresten Menschen, nur unangenehme und traurige Aussichten dar; allein dem aufmerksamen Beobachter ihrer Schönheiten werden sich nicht selten Gegenstände zeigen, welche auf die Bewunderung und Aufmerksamkeit vernünftiger Erdbürger Ansprüche machen. Hierunter ist ganz vorzüglich der Anblick eines gestürzten Himmels in heiterm Winterabende der vornehmste, wobey die größte Pracht der Natur im höchsten Glanze erscheint. Gewiß nur derjenige wird das mit seinen funkelnden Sternen zahllos angefüllte Gewölbe des Himmels ohne Nüßung und Vergnügen anschauen können, der sich dabey aus Unwissenheit oder unverzeiblicher Unachtsamkeit aller edlen Empfindungen unfähig macht, bey Betrachtung dieser größten Werke des Schöpfers seine Vernunft nicht zu Rathe zieht, sondern nur alles nach dem Maasstabe seiner Sinne und Vorurtheile admittirt.

Meinen Lesern, welche fortfahren, den Schönheiten des Sterngefildes aufmerksame Blicke zu gönnen, werde ich zu diesem edlen Geschäfte die möglichst früheste Abendzeit aussetzen. Folgende Tafel zeigt, um welche Zeit sich der angenommene Stand des Himmels darstellt.

# 346 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Den 1sten December um 8 Uhr 13 Min. Abends.

— 4	—	8 — 0	—	—
— 7	—	7 — 47	—	—
— 10	—	7 — 34	—	—
— 13	—	7 — 20	—	—
— 16	—	7 — 7	—	—
— 19	—	6 — 54	—	—
— 22	—	6 — 41	—	—
— 25	—	6 — 27	—	—
— 28	—	6 — 14	—	—
— 31	—	6 — 1	—	—

## Betrachtung der Milchstraße.

Die sogenannte Milchstraße zeigt sich in den Abenden dieses Wintermonats noch mehrentheils in ihrer erhabensten Stellung. Man findet sie am west- und östlichen Himmel weiter gegen die rechte Hand herum, als im vorigen Monate. Sie geht vom Horizont im Westen an, den Abendhimmel herauf bis zum Scheitelpunkte, demselben nur etwas mitternachtswärts vorbey, nach der Morgenseite des Himmels hinunter bis zum Horizont im Osten.

## Die Sternbilder in der Milchstraße am westlichen Himmel.

Im Westen zum Süden, nicht hoch über dem Gesichtskreise, funkelt noch am Rande der Milchstraße der Stern erster Größe, Altair, am Halse des Adlers. Er hat auf der linken Seite einen Stern der vierten, und auf der rechten einen der dritten Größe bey sich. Weiter hin zur Rechten in der Milchstraße sind noch zwey kenntliche Sterne am Schwanze des Adlers nahe bey einander sichtbar.



Unter dem Adler, linker Hand an der Milchstraße, geht der Antinous unter, dessen Sterne sich bereits größtentheils in den Abenddünsten am Horizonte verlieren.

Vom Adler aufwärts findet man die Milchstraße in getheilten Streifen. Hieselbst stehen der Fuchs mit der Gans und der Pfeil in derselben. Diese Bilder sind nur aus Sternen der geringsten Größe formirt, wiewol sich unterdessen der Pfeil an Sternen vierter Größe rechter Hand über dem Altair zeigt.

Weiter in der Milchstraße herauf scheinen im Westen zum Norden, die hellen Sterne des Schwans, in Figur eines ziemlich großen, und anseht beynahe aufrecht stehenden Kreuzes. Der oberste ist zugleich der hellste, und von der zweyten Größe; er heißt Deneb, und steht am Schwanze, da wo die Milchstraße besonders lebhaft ist. Unter Deneb, etwas zur Linken, scheint der mittlere Stern in diesem Kreuz auf der Brust. Die Sterne dritter Größe zur Rechten und Linken neben diesem letztern gehören an die Flügel, und der unterste, ziemlich niederwärts, an den Schnabel, und heißt Albireo. Nicht weit unter dem Stern auf der Brust steht der kleine Stern, der sich im Jahre 1600 zuerst sichtbar zeigte. Zwischen dem Stern auf der Brust und Albireo sind viele kleine Sterne am Halse zu erkennen, bey welchen die Milchstraße sehr lebhaft schimmert. Zwischen denselben ist auch der kleine Stern, der seine Größe periodisch verändert, wie oben mit mehrerem bemerkt worden, anzutreffen. Bey den Sternen an den Flügeln und über dem am Schwanze zeigen sich noch viele kleinere im Schwane.

Vom Schwane geht die Milchstraße in einem sehr lebhaften Schimmer weiter aufwärts, und berührt den Kopf des Cephæus gegen Westnordwesten. Vom Scheitelpunkte



### 348 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

nur etwas gegen Norden glänzen die Sterne der *Cassiopeja* in der Milchstraße, und fangen an durch den obern nördlichen Meridian zu gehen, daher sie anjezt ihren höchsten Stand am Himmel erreichen. Dies Sternbild hat nunmehr eine aufrechte Stellung. Seine fünf Sterne dritter Größe, in Figur eines umgewendeten y, sind hieselbst sehr leicht zu unterscheiden. Der oberste zur Rechten heißt *Schedir*, und steht auf der Brust. Der bey demselben zur Linken etwas unternwärts stehende, am Stuhle, und die drey untern, welche einen Bogen formiren, gehören an die Füße. Ueber *Schedir* ist ein Stern vierter Größe am Kopfe, und unter demselben einer von gleicher Größe zu erkennen. Bey *Schedir* zur Rechten stehen zwey kenntliche Sterne an dem einen Arme nahe zusammen. Außer diesen scheinen noch viele kleine Sterne in der *Cassiopeja*.

#### Der östliche Theil der Milchstraße.

Zunächst unter der *Cassiopeja* geht die Milchstraße durch den *Perseus*. Hier lassen sich sehr leicht zwey Sterne zweyter Größe unterscheiden, welche schräge unter einander stehen. Der obere zur Linken, in dessen Gegend der Schimmer der Milchstraße sehr lebhaft ist, und wo sich sehr viele kleine Sterne zeigen, heißt *Algenib*, er gehrt an die Seite des *Perseus*. Der untere zur Rechten aber steht am Kopfe der *Medusa*, welchen *Perseus* hält; er führt den Namen *Algol*, und man hat vor wenig Jahren bemerkt, daß dieser Stern seine Größe nach 69 Stunden periodisch verändert. Ueber *Algenib* steht ein Stern dritter Größe an der einen, neben welchem zur Rechten einer der vierten Größe an der andern Schulter zu erkennen ist. Ueber jenem Sterne dritter Größe findet man einen Stern vierter Größe am Arme, von

elchem weiter aufwärts, mitten in der Milchstraße, zwischen dem Perseus und der Cassiopeja, sich ein sehr lebhafter Lichtschimmer an der Faust des Perseus zeigt, der, durch Fernrohre betrachtet, eine außerordentlich zahlreiche Sammlung kleiner Sterne darstellt, und als eine der schönsten Stellen dieser Art am Himmel einen herrlichen Anblick gewährt. Unächst unterm Algenib zeigt sich ein Stern dritter Größe im Gürtel, bey welchem zur Linken zwey der vierten Größe am Knie des einen Fußes anzutreffen sind, und weiter unterwärts zur Rechten, gegen die Plejaden, sind noch zwey von gleicher Größe am andern Fuße. Mit dem Algol zur Rechten bilden drey Sterne ein kleines verschobenes Viereck. Außer diesen zeigen sich noch verschiedene von der vierten und geringern Größe im Perseus \*).

Unter dem Perseus geht die Milchstraße im Osten durch einen Theil des Fuhrmanns. Hierin funkelt der helle Stern erster Größe, Capella, schon ziemlich hoch am Him-

\*) Nach den Fabeln der griechischen Poeten, war der Ritter Perseus ein Sohn des Jupiters und der Danae, einer Tochter des letzten Argivischen Königs Acrisius. Er war einer der größten Helden Griechenlands, und machte sich besonders am Hofe des Königs Cepheus berühmt, da er das Meerungeheuer (den Wallfisch) mit Hülfe des Medusenhauptes tödtete, und die Tochter des Cepheus, die Andromeda, errettete. Die Medusa war eine der drey Töchter des Gorgons, Königs der hesperischen Inseln, und von ungemeiner Schönheit. Weil sie aber mit dem Neptun im Tempel der Minerva zu vertraulich umging, verwandelte diese Göttin zur Strafe ihre schönen Haupthaare in Schlangen, und gab derselben ein so häßliches Ansehen, daß, wer sie ansah, in Stein verwandelt wurde. Perseus wurde unterdessen mit dem Schilde der Minerva bewaffnet, und enthaup- tete die Medusa. Der abgehauene Kopf behielt noch die Kraft,



## 350 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

mel. Er steht am Rücken, und unter demselben zur Linken ist der Stern zweyter Größe an der Schulter. Von diesem letztern zur Rechten unterwärts steht ein Stern dritter Größe an dem einen Arme. Neben der Capella zur Rechten zeigen sich ganz deutlich drey Sterne vierter Größe in einem kleinen länglichten Dreyeck, welche die Ziegen genannt werden. Unter demselben zur Rechten ist noch ein Stern dritter Größe an dem einen Fuße des Fuhrmanns sichtbar, in welchem zwischen den angezeigten noch viele kleinere angetroffen werden.

Weiter unterwärts geht die Milchstraße durch die Hüfte der Zwillinge und die Keule des Orions, bis zum Kopfe des Einhorn am Horizonte, welcher im Aufgange begriffen ist.

### Betrachtung des Thierkreises.

Der Thierkreis hat in dieser angenommenen Stellung der Gestirne wieder eine ziemlich erhabene Lage über dem Horizonte, sonderlich an der Ostseite des Himmels. Die in der Mitte desselben liegende Sonnenbahn geht vom Südwesten zum Westen am Horizont an, gegen die linke Hand aufwärts bis zum Meridian in einer Höhe von etwa 41 Grad, und von hier nach der östlichen Seite des Himmels; gegen Südosten zum Süden hat sie ihre größte Höhe von etwa 47 Grad, von da geht sie weit herum gegen die linke Hand bis zum Horizont im Nordosten zum Osten.

alle, die ihn ansahen, zu versteinern, und eben das widerfuhr dem Meerungeheuer. Das Haupt der Medusa wird daher dem Perseus in die eine Hand gegeben. Hevel rechnet zu diesem Sternbilde 2 Sterne von der zweyten, 4 von der dritten, 11 von der vierten, 13 von der fünften, und 16 von der sechsten Größe.



## Die Sternbilder im Thierkreise am westlichen Himmel.

Im Südwesten zum Westen geht der Steinbock unter. Ganz niedrig am Horizonte stehen hier noch die beyden Sterne dritter Größe an den Hörnern desselben. Die beyden Sterne dritter Größe am Schwanz aber sind aufwärts zur Linken gegen Südwesten noch gut zu bemerken, und stehen nahe unter einander.

Unter diesen beyden Sternen steht der Lusthahn, dessen kenntlichsten Sterne sonst zum Schwanze des mittägigen Fisches gehörten.

Nahе beim Steinbock zur Linken folgt der Wassermann in einer schräge liegenden Stellung. Von den Sternen am Schwanze des Steinbocks, aufwärts zur Rechten, findet man zunächst den Stern dritter Größe an der westlichen, und weiter aufwärts einen von gleicher Größe an der östlichen Schulter. Der letztere hat bey sich zur Linken den Stern dritter Größe am Krüge, und einige kleinere an der Hand. Unterwärts, nahe am Gesichtskreise gegen Südsüdwesten, funkelt noch der Stern erster Größe, Fomahand, am Ende des Wassergusses oder auch am Maule des mittägigen Fisches, welcher hier im Untergange begriffen ist. Ober Fomahand, etwas zur Rechten, glänzt der Stern dritter Größe, Scheat, am Schenkel, und vom Fomahand nach Osten aufwärts, dem Sterne Scheat östlich vorbeý bis zu den kenntlichen Sternen an der Hand, sind unterschiedliche kleinere im Wassergusse des Wassermanns zu erkennen.

Vom Wassermann aufwärts gegen Osten, unter dem Hiereck im Pegasus, steht im Südsüdwesten der südliche Fisch im Thierkreise mit kleinen Sternen. Nahe östlich unter

362 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

den Jagdhunden, das Herz Karls II., welcher bey uns niemals untergeht.

Von dem Stern am Schwanze des großen Bären, zunächst bey dem Vierecke, gerade aufwärts, findet man den Polarstern als einen Stern von gleicher Größe \*); er steht zu dem jetzigen Stande des Himmels gerade über dem Pole \*\*).

\*) Der Polarstern ist anjezt vom Nordpole noch 1 Grad 32 Minuten entfernt. Er wird sich aber wegen der äußerst langsam Vorrückung der Nachtgleichen, dem Pole jährlich noch etwas nähern, aber erst im Jahre 2102 demselben auf 29 Minuten zu nächsten stehen. Hierauf wird er sich wieder vom Pol entfernen, so daß nach vielen Jahrhunderten diese Entfernung so beträchtlich wird, daß er nicht mehr der Polarstern heißen kann. Es werden alsdann andere, die an seine Stelle kommen, auf diesen Namen Anspruch machen, und von allen kenntlichen Sternen um den Nordpol trifft nun die nächste Reihe einen von der dritten Größe am Knie des Cepheus (C nach Doppelmayr 1267 nach Flamsteed und Bayer), der aber erst nach 2445 Jahren daselbst ankommen, und 1 Grad 56 Minuten vom Pol entfernt bleiben wird. Eben so läßt sich nachrechnen, daß ungefähr 2300 Jahr vor Christi Geburt der helle Stern zweyter Größe am Schwanze des Drachen (H oder α), welcher zwischen dem Schwanze des großen Bären und den beyden kenntlichen Sternen auf der Brust des kleinen Bären steht, gerade im Nordpole gestanden habe. Noch ist anzumerken, daß nur die nördliche Seite der Erdober in unsern Jahrhunderten gegen einen so kenntlichen Stern geneigt ist; dahingegen die Richtung der südlichen Seite derselben nun fast 12 Grad von dem zunächst benachbarten Stern dritter Größe abweicht.

\*\*) Man kann es auch daran bemerken, daß der Polarstern anjezt gerade über dem Pole seinen Stand hat, weil die Cassiopea im obern nördlichen Meridiane steht, zufolge der bereits oben vorfindenden Anmerkung.



Vom Widder weiter hin gegen Morgen folgt im Ostfud-  
sten der Stier. Hier wird man bey'm ersten Blick, etwa  
15 Grad hoch, das merkwürdige Siebengestirn, als ein  
Häuflein kleiner sehr nahe zusammen stehender Sterne am  
Rücken des Stiers antreffen \*). Unter dem Siebengestirne  
zur Linken funkelt der schöne Stern erster Größe, Aldeba-  
ran (das südliche Auge), mit einem rötlichen Lichte. Mit  
demselben bilden zur Rechten die Hyaden, vier kenntliche  
Sterne \*\*), sehr deutlich die Figur eines liegenden >, und

Beide wären auf einem goldnen Widder übers Meer geschwom-  
men. Helle sey unterwegs ins Wasser gefallen; Phrixus aber  
in Colchis glücklich angekommen, und da er seinen Widder ge-  
opfert, habe er dessen Fell im Tempel des Mars aufgehangen.  
Hewel rechnet zum Widder einen Stern von der zweyten; 2 von  
der dritten; 4 von der vierten; 6 von der fünften, und 14 von  
der sechsten Größe.

\*) Homer und andere der ältesten Schriftsteller, haben nur sechs  
Sterne in den Plejaden gezählt. In den folgenden Zeiten setz-  
ten Plinius, Hipparchus und Ptolemäus ihre Anzahl auf 7;  
und es hieß, daß der siebente vor Troja's Brande zuerst erschie-  
nen sey. Allein diese Ungleichheit rührt vornehmlich von der  
Schwierigkeit her, die Plejaden mit bloßen Augen zu zählen,  
indem dabey alles auf die Schärfe des Gesichts ankommt. Man  
braucht nur sehr mäßige Fernröhre, um über 30 Sterne in dieser  
Sterngruppe zu entdecken. Auf der ersten Kupfertafel habe ich  
in derselben an 60 Sterne verzeichnet, und auf dem 30sten Blatte  
meiner Himmelskarten kommt dieselbe mit 120 Sternen besetzt  
vor, die sich alle durch gute Fernröhre erkennen lassen.

\*\*) Hewel zeichnet diese vier vornehmsten Sterne in den Hyaden  
von der dritten Größe. Nach Flamsteed kommt nur dem nord-  
lichsten, oder dem, der über dem Aldebaran steht, und das nord-  
liche Auge des Stiers heißt, imgleichen dem untersten an der  
Spitze des V, diese Größe zu. Der Stern hingegen, welcher



### 364 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Den Raum zwischen dem Polarstern und der Capla nimmt das Cameelopard oder der Giraffe ein, und zwischen dem Fuhrmann und dem großen Bären steht der Luchs; beyde enthalten aber nur Sterne der geringsten Größe.

#### Allgemeine kurze Anleitung zur Kenntniß der Sterne in dem jetzigen Stande des Himmels.

Eine Linie von dem Stern am Kopfe der Andromeda nach Algenib im Pegasus gezogen, und nach dieser Richtung noch einmal so weit verlängert, trifft ungefähr den ersten Punkt des Widders. Eine Linie von Merkur durch den Stern am Halse des Pegasus zeigt, verlängert, Sterne an den Schultern des Wassermanns. Eine andere von den beyden Sternen am Schwanze des Stbocks aufwärts zwischen den beyden an den Schultern Wassermanns hindurchgezogen, trifft Knif am Maule Pegasus. Eine Linie von Altair durch den Delphin nordlich über die Sterne des Kleinen Pferdes weg. Eine Linie von Somahand nach dem Stern am Halse des Pegasus, zeigt mittlerweile Scheat im Wassermann, und eine andere von Altair gerade gegen die rechte Hand durch Milchstraße, die Sterne des Herkules unter der Leyer. Eine Linie von Deneb durch den Stern auf der Brust Schwans wird, verlängert, ungefähr den Stern Schnabel desselben anzeigen. Eine Linie durch die dritte Größe an den Flügeln und der Brust des Schwans gegen die rechte Hand gezogen, führt auf die beyden Sterne am Kopfe des Drachen. Eine andere von der Leyer durch den Stern an der Brust des kleinen Bären

## Die Sternbilder im Süden.

licht sehr hoch über dem Horizonte, fast recht im Meridiane glänzt ein Stern zweyter Größe, Deneb-Kaitos, Schwänze des Wallfisches, welcher über sich zur Rechten Stern dritter, und einige von geringern Größen zeigt. Diesen gegen Osten, bis fast nach Südosten, steht das Gerthel dieses großen Sternbildes mit vielen kennlichen Sternen. Zunächst neben Deneb-Kaitos zur Linken schimmern vier Sterne dritter Größe am Bauche. Sie bilden ein schiefes Viereck, in welchem die untere Seite die längste ist. Der östliche und obere führt den Namen Raten-Kaitos. Von diesen weiter hin zur Linken im Südsüdosten vier Sterne in einem kleinern verschobenen Vierecke; die beyden zur Linken sind von der dritten Größe. Von diesen letzten Sternen aufwärts, zur Linken, stehen unterschiedliche kennliche am Kopfe, worunter sich namentlich der äußerste zur Linken, Menkar, von der zweyten Größe, am Rachen, im Südosten unterscheidet. Neben ihm zur Rechten zeigen sich zwey Sterne dritter Größe schräg neben einander. Eine Linie von Menkar durch den untersten dieser beyden führt, noch einmal so weit verlängert, auf den merkwürdigen Stern am Halse, der sich in seiner Größe veränderlich zeigt, und nicht allemal mit bloßen Augen sichtbar ist, auch deswegen Mira (der Wunderbare) genannt wird \*). Sonst sind noch viele kleine Sterne im

Fabricius entdeckte im Jahre 1596 zuerst die Lichtveränderung dieses Sterns. Cassini bestimmte nachher, daß er nur alle 334 Tage seine größte Klarheit habe. Allein er hält diese Periode nicht immer, und zu Hevels Zeiten war er vier Jahre völlig unsichtbar. Wenn er am hellsten ist, gleicht er die mehreste Zeit

### 356 Zwente Abtheilung, erster Abschnitt.

Wallfische, welcher von vorn mit zwey Schwimmsfüßen und mit aufgerichtetem Kopfe vorgestellt wird \*).

Unterm Schwanze des Wallfisches zeigen sich am mittägigen Himmel nur wenige und kleine Sterne, woraus de la Caille die Bildhauer-Werkstatt formirt hat. Ostwärts bey denselben setze ich, nach einiger Abänderung, die Elektrisirmaschine; und weiter ostwärts folgt unterhalb dem Wallfische, bis zum Eridanflusse, der chemische Ofen, von de la Caille eingeführt; die in meinen großen Himmelskarten vorkommende Abbildung desselben nenne ich *Apparatus Chemicus*.

Zunächst über dem Wallfische sind Sterne vierter und fünfter Größe am Bande der Fische zu erkennen. Der

einem Sterne dritter, aber viel seltener einem der zweyten Größe; alsdann wird er wieder kleiner, und verschwindet zuletzt völlig, bis er nach einiger Zeit wieder zum Vorschein kommt. Ich konnte ihn unter andern im November 1775 mit Fernröhren nicht finden. Im Anfange des Februars 1776 aber erschien er mir vollkommen als ein Stern vierter Größe, und funkelte mit einem röthlichen Lichte. Im Septembar war er wieder unsichtbar, und nur durch ein Fernrohr von 7 Fuß glaubte ich eine schwache Spur von ihm zu entdecken. S. mehrere und jährliche Beobachtungen dieses Sterns in meinen astron. Jahrbüchern.

- \*) Dieser Wallfisch soll das Meerungeheuer seyn, welches Neptun, den Hochmuth der Cassiopeja, der Gemahlin des Königs Cepheus, zu bestrafen, auf Verlangen der Juno abgeschickt, damit er ihre Tochter, die Andromeda, verschlingen möchte. Perseus tödtete dasselbe auf oben angezeigte Art, errettete die Andromeda, und Neptun erhob den Wallfisch unter die Sterne. Sevel zählt in diesem Bestirne 45 Sterne, nämlich: 3 von der zweyten, 9 von der dritten, 10 von der vierten, 12 von der fünften, und 11 von der sechsten Größe. Er setzt den wandelbaren von der zweyten Größe an.



Stern dritter Größe, am Knoten dieses Bandes, zeigt sich in Südöstlichen rechter Hand beym Kopfe des Wallfisches. Am mittägigen Himmel weiter herauf scheinen, sehr hoch erhaben, die hellen Sterne der Andromeda im Meridian in ihrem höchsten Stande. Sehr leicht lassen sich hieselbst drey Sterne zweyter Größe in einer schräge gegen die linke Hand aufwärts gehenden Linie finden. Der erste zur Rechten, westlich außer dem Meridiane, gehört an den Kopf der Andromeda, und bildet mit Scheat, Markab und Algenib im Pegasus das bekannte Viereck. Der zweyte zur Linken, etwas aufwärts, östlich nahe am Meridiane, ist Mirach, am Gürtel; und der dritte weiter gegen Morgen, Alamaß, am Fuße der Andromeda. Ueber Mirach zur Rechten steht ein Stern dritter Größe, der mittelfte am Gürtel. Ueber diesem zeigt sich einer der vierten Größe im Meridiane, nahe bey welchem zur Rechten die merkwürdige Nebelwolke am Gürtel bey heittrer Luft sehr deutlich zu sehen ist. Neben dem hellen Stern am Kopfe zur Linken steht einer der dritten, und zwey der vierten Größe nahe unter einander an der einen Schulter, und über ihm sind kleinere Sterne an der andern Schulter kenntlich. Ueber diesen letztern aufwärts, nach Nordwesten, unterscheiden sich drey Sterne vierter Größe nahe bey einander, die zu der einen Hand der Andromeda gehören, welche ich aber im Jahr 1787 zur Formirung des neuen Sternbildes, Friedrichsehre, mit gebraucht habe. Ueber dem Alamaß sind Sterne am andern Fuße, und zwischen den angegebenen noch verschiedene kleinere in der Andromeda kenntlich \*).

\*) Die fabelhafte Geschichte der Andromeda kann schon aus dem vorigen zum Theil bekannt seyn. Ihr Vater, Cepheus, mußte, um sein Reich von dem Unglücke, das ein von Neptun aus Land

## 358 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Zunächst südlich unter Mirach steht der nördliche Fisch im Thierkreise mit kleinen Sternen.

Die Sternbilder am westlichen Himmel bey der Milchstraße zur Linken.

Ueber dem hellen Stern Atair, im Adler, etwas zur Linken, befindet sich der Delphin, und ist an fünf nahe beieinander stehenden Sternen dritter Größe sehr kenntlich.

Gegen Südwesten, noch ziemlich hoch am Himmel, glänzen die hellen Sterne des Pegasus. In dieser Gegend fallen sogleich vier helle Sterne zweyter Größe in einem großen länglichen Vierecke sehr deutlich in die Augen. Der oberste in demselben, sehr hoch in Südwesten, gehört an den Kopf der Andromeda. Der zweyte unter diesem nach Süden ist Algenib, am Flügel des Pegasus. Der dritte, von den beyden zur Rechten stehenden der obere, heißt Scheat, am Schenkel des einen Vorderfußes; und der vierte, unter diesem letzten zur Linken, Markab, der äußerste am Flügel. Neben Scheat zur Rechten zeigt sich ein Stern dritter Größe, und unterhalb demselben etwas zur Rechten stehen zwey der

geworfenes Meerungeheuer verursachte, zu befreien, nach dem Ausspruche des Orakels, seine Tochter diesem Ungeheuer zum Ranke übergeben. Die Andromeda wurde also am Gestade des Meeres an Felsen angekettet. Indem aber das Unthier sie zu verschlingen im Begriffe war, erschien der Ritter Perseus mit dem Schlangenhaupt der Medusa, tödtete dasselbe mit seinem Schwerdte, oder verwandelte es durch die Kraft seines Schildes in Stein, und erhielt dafür die Andromeda zur Gemahlin. Hevel rechnet zu diesem Sternbilde 3 Sterne von der zweyten; 2 von der dritten, 10 von der vierten, 10 von der fünften, 20 von der sechsten Größe, und einen Nebelfleck; in allem 46 Sterne.

vierten Größe nahe bey einander. Unter Markab zur Rechten ist ein Stern dritter Größe am Halse zu erkennen, welcher einen kleinern nahe über sich hat. Weiter hin zur Rechten, unterwärts, stehen die Sterne am Kopfe, worunter sich im Südwesten zum Westen, etwa 33 Grad hoch, rechter Hand über den Sternen an den Schultern des Wassermanns, der Stern dritter (jetzt zweyter) Größe, Enif, am Maule des Pegasus unterscheidet \*).

Gerade von dem Sterne dritter Größe an der östlichen Schulter des Wassermanns, zur Rechten, steht im Westsüdwesten das kleine Pferd, mit einigen kenntlichen Sternen.

Den Raum zwischen dem Viereck im Pegasus und dem Cepheus nimmt Friedrichslehre ein.

Vom Scheit im Pegasus gegen die rechte Hand herum steht an der Milchstraße, hoch am Himmel, die Widere mit einigen kleinen Sternen.

Die Sternbilder am östlichen Himmel außer dem Thierkreise, von der Milchstraße zur Rechten.

Unter dem Stiere, gegen Ostsüdosten, ist der Orion nunmehr völlig aufgegangen, dessen helle Sterne die schönste Zierde des östlichen Himmels sind. Beym ersten Blick in diese Gegend fallen drey Sterne zweyter Größe in die Augen, welche nahe unter einander stehen. Sie machen den Gürtel desselben aus. Von ihnen zur Linken, aufwärts, funkelt Betrigenze, ein Stern erster Größe, mit einem röthlichen Lichte an der östlichen Schulter. Von demselben zur Rech-

\*) Enif alängt wirklich seit einigen Jahren so helle, als einer der übrigen im Vierecke des Pegasus. Er scheint also gleichfalls unter die veränderlichen zu gehören.



## 360 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

ten, etwas aufwärts, scheint *Bellatrix*, ein Stern zweyter Größe, an der westlichen Schulter. Unter dem Gürtel zur Rechten, niedrig am Himmel, glänzt noch ein Stern erster Größe, *Rigel*, am westlichen Fuße. Unter diesem zur Linken, nahe am Horizonte, ist einer der dritten Größe am östlichen Fuße. Gerade unter dem Gürtel sind Sterne am Schwerdte, und unterm *Aldebaran* kenntliche Sterne am Schilde des *Drions* sichtbar.

Zwischen dem *Drion* und dem *Wallfische* schimmern unterschiedliche kenntliche Sterne im aufgegangenen *Eridanusflusse*.

Noch am Himmel, gerade über dem Kopfe des *Widders*, steht der nördliche *Triangel*, und macht sich vornehmlich an drey Sternen vierter Größe in einem länglichen Dreyecke kenntlich \*).

Nähe unter ihm wird der *Kleine Triangel*, den *Hevel* eingeführt hat, von drey Sternen sechster Größe gebildet.

Deflich unter dem *Triangel* ist die *Fliege*, die zum *Widder* gehört, an einem Sterne dritter, und zweyen der vierten Größe zu erkennen.

### Die Sternbilder in den nördlichen Gegenden.

Unter den Sternen des Schwanz zur Rechten, im Westnordwesten, funkelt der helle Stern *Wega* in der *Leyer*,

\*) Obgleich der Name dieses Sternbildes von der Lage seiner Sterne hergeleitet werden kann, so sagt doch die Fabel, daß die Göttin *Ceres* den *Jupiter* gebeten habe, die dreieckige Figur der fruchtbaren Insel *Sicilien* an den Himmel zu versetzen. Es kommen im *Triangel* 3 Sterne von der vierten, 2 von der fünften, und 4 von der sechsten Größe vor.

neben welchem zur Linken zwey kleinere Sterne nahe bey einander stehen.

Unter *Wega* zur Rechten, im Nordwesten, scheinen noch viele kenntliche Sterne im *Herkules* niedrig am Himmel, und fangen nun an, unter den Horizont zu gehen.

Unter dem *Herkules* zur Rechten geht die Krone unter.

Weiter mitternachtwärts sind im Nordnordwesten noch einige Sterne von dem untergehenden *Bootes* niedrig am Himmel zu erkennen.

Gerade im Norden scheinen die sieben hellen Sterne zweyter Größe am Hintertheile des großen *Bären*. Die vier im Vierecke stehen schon etwas aufwärts östlich außerhalb dem Meridiane, von welchen der oberste zur Rechten den Namen *Dubhe* führt; die drey übrigen aber, welche den Schwanz des großen *Bären* ausmachen, neben dem Vierecke zur Linken, recht im untern nördlichen Meridiane. Der erste zur Rechten heißt *Alioth*, der mittlere *Mizar* \*) und der dritte oder westliche *Benetnash*. Der mittlere hat den kleinen Stern *Alcor* sehr nahe über sich. Der übrige und größte Theil dieses *Bären* steht schon östlich außer dem nördlichen Meridiane. Von dem Vierecke zur Rechten, aufwärts, zeigen sich sonderlich im Nordosten zum Norden viele kleine Sterne am Kopfe. Unter demselben stehen zwey der dritten Größe nahe bey einander an dem einen Vorderfuße, und über demselben zur Linken ist einer von gleicher Größe an der Brust. Unter dem Vierecke zeigen sich die kleinen Sterne an den Hintersfüßen des großen *Bären*.

Im Nordosten zum Norden geht der kleine *Löwe* auf.

Unter dem Schwanze des großen *Bären* zeigt sich recht im Norden niedrig am Himmel der Stern zweyter Größe in

\*) Dieser Stern erscheint durch Fernröhre doppelt.



## 362 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

den Jagdhunden, das Herz Carls II., welcher bey uns niemals untergeht.

Von dem Stern am Schwanze des großen Bären, zunächst bey'm Vierecke, gerade aufwärts, findet man den Polarstern als einen Stern von gleicher Größe \*); er steht in dem jetzigen Stande des Himmels gerade über dem Pole \*\*).

\*) Der Polarstern ist anjezt vom Nordpole noch 1 Grad 52 Minuten entfernt. Er wird sich aber wegen der äußerst langsamen Vorrückung der Nachtgleichen, dem Pole jährlich noch etwas nähern, aber erst im Jahre 2102 demselben auf 29 Minuten am nächsten stehen. Hierauf wird er sich wieder vom Pol entfernen, so daß nach vielen Jahrhunderten diese Entfernung so beträchtlich wird, daß er nicht mehr der Polarstern heißen kann. Es werden alsdann andere, die an seine Stelle kommen, auf diesen Namen Anspruch machen, und von allen kenntlichen Sternen um den Nordpol trifft nun die nächste Reihe einen von der dritten Größe am Knie des Cephens (C nach Doppelmayr oder γ nach Flamsteed und Bayer), der aber erst nach 2445 Jahren daselbst ankommen, und 1 Grad 56 Minuten vom Pol entfernt bleiben wird. Eben so läßt sich nachrechnen, daß ungefähr 2300 Jahr vor Christi Geburt der helle Stern zweyter Größe am Schwanze des Drachen (H oder α), welcher zwischen dem Schwanze des großen Bären und den beyden kenntlichen Sternen auf der Brust des kleinen Bären steht, gerade im Nordpole gestanden habe. Noch ist anzumerken, daß nur die nördliche Seite der Erdare in unsern Jahrhunderten gegen einen so kenntlichen Stern geneigt ist; dahingegen die Richtung der südlichen Seite derselben nun fast 12 Grad von dem zunächst benachbarten Sterne dritter Größe abweicht.

\*\*) Man kann es auch daran bemerken, daß der Polarstern anjezt gerade über dem Pole seinen Stand hat, weil die Cassiopeja im obern nördlichen Meridiane steht, zufolge der bereits oben vorkommenden Anmerkung.



Er wird *Cynosura* genannt, und ist eigentlich der letzte Stern am Schwanz des kleinen Bären. Dies Gestirn findet man bey dem Polarsterne zur Linken unterwärts. Vornehmlich zeigen sich hieselbst zwey Sterne nahe bey einander auf der Brust, wovon der zur Rechten von der zweyten, und der andere von der dritten Größe ist. Ueber beyden stehen zwey kleinere in gleicher Stellung, und zwischen diesen letztern und dem Polarsterne werden noch zwey eben so kleine angetroffen, welche mit ihm den Schwanz des kleinen Bären ausmachen.

In dem Raume gerade über dem Polarsterne bis zur *Cassiopeja* steht das *Rennthier* und der *Erndtehüter*, *Castor* *Messium*, mit kleinen Sternen.

Vom Polarsterne gegen die linke Hand aufwärts, bis an die *Milchstraße*, steht *Cepheus* hoch am Himmel, und macht sich besonders an drey Sternen dritter Größe kenntlich, welche hieselbst schräge unter einander stehen. Der unterste gehört an den Fuß, der zweyte aufwärts an den Gürtel, und der dritte weiter aufwärts zur Linken an die eine Schulter. Dieser letzte heißt *Alderamin*.

Den Raum an der Abendseite des nördlichen Meridians zwischen der *Leyer* und dem kleinen Bären nimmt der *Drache* mit vielen kenntlichen Sternen ein. Von der *Leyer* zur Rechten im Nordwesten zeigen sich die beyden Sterne dritter Größe am Kopfe desselben schräge neben einander, wovon der zur Linken den Namen *Etanin* führt. Von den beyden Sternen auf der Brust des kleinen Bären, zur Linken, scheinen viele Sterne dritter Größe, und unterhalb jenen beyden zeigt sich der helle Stern von der zweyten Größe im *Drachen*. Zwischen dem kleinen und großen Bären krümmt sich der Schwanz desselben mit kenntlichen Sternen hindurch.

366 Zweyte Abtheilung, erster Abschnitt.

Stern am Kopfe der Andromeda, und Markab im Pegasus stehen auf einer Linie \*).

Die dem December-Monate beygefügte Sternkarte bildet die mitternächtliche Gegend des Himmels von Nordost nach Nordwest ab, so wie sich daselbst die Gestirne in dem für diesen Monat angenommenen Stande derselben perspectivisch darstellen. Der nördliche Meridian geht mitten durch die Karte. Die merkwürdigen Sternbilder: der große und kleine Bär, der Drache, werden vornehmlich vorgestellt, ferner die Jagdhunde, der Bootes, so weit selbige über dem mitternächtlichen Horizonte bleiben. Der kleine Löwe geht auf, der Herkules und die Krone unter. Vom Cepheus und vom Cameelpard kommt etwas vor. Die Stellung des Polarsterns gegen den Nordpol und den Nordpol der Ecliptik zeigt die Karte deutlich.

\*) Das 31ste Blatt meiner *Fliegern* im Jahre 1782 herausgegebenen Himmelskarten enthält eine solche Nachweisung der vornehmsten Sterne durch Linien, dergleichen am Schlusse eines jeden Monats geliefert worden.

## Nachweisung,

den vorigen monatlichen Anleitungen 2c. der  
 deshafte Ursprung, die Einführung, die Anzahl der  
 Sterne 2c. eines jeden Sternbildes angemerkt ist.

Seite 274.	Jungfrau Seite 228.
— 314.	Käse — 197.
eda — 134. 357.	Krebs — 190.
— 275.	Krippe — 189.
große, — 283.	Krone, nördliche, — 247.
kleine — 282.	Leder — 287.
— 195. 282.	Lohn — 342.
er Werk: — 356.	Löwe, der große, — 211.
— 230.	— der kleine — 212.
burg. — 167.	Mauerquadrant — 231.
er. — 170.	Milchstraße — 150. 272.
cker, — 342.	Ophion und — 259. 254.
katt — 219. 325. 326.	Orion — 166. 168. 193.
ard — 232.	Pegasus — 291.
ra — 217.	Persée — 349.
pparat — 356.	Psail — 277.
— 301.	Polarstern — 200. 362.
— 318.	Pontotöfische — 298.
— 287.	Stier — 195. 212.
— 171.	Rabe — 175.
er — 246.	Reinhold — 153.
r. Ma: — 356.	Schiff Argo — 293.
fluß — 140.	Schwan — 152. 279.
uter — 175.	Scorpion — 257.
— 314. 339.	Sertant — 196.
is. Ehre — 135. 174. 286.	Siebengestirn — 137. 156. 353.
nit der — 277.	Sirius — 164.
— 315.	Sobieskische — 277.
nn — 132.	Schild — 314.
— 169.	Südliche Fisch — 294.
Georg — 140.	Steinbock — 139.
aar der — 229.	Stier — 170.
ice — 300.	Taube — 360.
er große, — 165.	Triangel, d. große — 245.
er kleine — 194.	Waage — 333. 356.
— 157. 353.	Wallfisch — 314.
ade — 229.	Wasserratte — 195.
	Wasserschlange — 352.
	Widder — 246.
	Wolff — 159.
	Zwillinge — 159.



## Zweiter Abschnitt.

Lauf und Erscheinung der Planeten vom Jahre  
1801 bis zum Jahre 1812, nebst einem all-  
gemeinen Verzeichnisse der mittlerweise ein-  
fallenden Sonnen- und Mondfinsternisse.

Von der Einrichtung und der Absicht des folgenden zwölf-  
jährigen Planetenlaufs ist bereits im vierten Abschnitte der  
ersten Abtheilung geredet worden, ihr Gebrauch wird im  
zweiten Abschnitte der dritten Abtheilung angewiesen.

Ich merke hier im voraus an, daß  $\vee$   $\gamma$   $\pi$   $\ominus$   $\Omega$   $\iota$ ,  
in der Tafel der heliocentrischen Länge der Planeten die Zei-  
chen; in der Beschreibung der Erscheinung derselben aber,  
die Sternbilder des Thierkreises anzeigen.  $\odot$  ist die Zu-  
sammenkunft zweyer Planeten an einem Orte des Him-  
mels,  $\oslash$  aber der Gegensein derselben, oder wenn sie  
180 Grad von einander stehen. S. bedeutet Süden; N.  
Norden; W. Westen und O. Osten; die übrigen Abkür-  
zungen sind leicht verständlich. In der Astronomie werden  
die Zeichen des Thierkreises komplett gezählt. Hier folgen  
selbige in ihrer Ordnung, und wie sie einander gerade gegen  
über stehen, welches beym Gebrauch der folgenden Tafeln  
als bekannt vorausgesetzt wird.

0	1	2	3	4	5
$\vee$	$\gamma$	$\pi$	$\ominus$	$\Omega$	$\iota$
$\simeq$	m	$\pi$	$\delta$	$\equiv$	X
6	7	8	9	10	11

Die heliocentrischen Denter von Merkur, Venus und  
Erde sind für die Mittags-, die vom Mars, Jupiter,  
Saturn und Uranus aber für die Mitternachts-Stunde  
angesetzt.

heliocentrische Längen der Planeten  
im Jahr 1801.

	♂	♀	♂	♂	♂	♂	♂
Jan.	9°♈	11°♈	11°♈	15°♈	28°♈	19°♈	29°♈
—	11 ♀	27 ♀	21 ♀	20 ♀	29 ♀	19 ♀	29 ♀
—	9 ♀	12 ♀	1 ♀	25 ♀	29 ♀	20 ♀	29 ♀
—	7 ♀	27 ♀	11 ♀	1 ♀	0 ♀	20 ♀	29 ♀
Febr.	9 ♀	14 ♀	21 ♀	5 ♀	1 ♀	20 ♀	29 ♀
—	17 ♀	0 ♀	1 ♀	10 ♀	2 ♀	21 ♀	29 ♀
März	10 ♀	17 ♀	11 ♀	14 ♀	3 ♀	21 ♀	29 ♀
—	11 ♀	2 ♀	21 ♀	18 ♀	3 ♀	22 ♀	0 ♀
—	6 ♀	19 ♀	1 ♀	23 ♀	4 ♀	22 ♀	0 ♀
April	16 ♀	6 ♀	11 ♀	28 ♀	5 ♀	22 ♀	0 ♀
—	17 ♀	22 ♀	21 ♀	2 ♀	6 ♀	22 ♀	0 ♀
—	15 ♀	8 ♀	1 ♀	7 ♀	7 ♀	23 ♀	0 ♀
May	13 ♀	24 ♀	10 ♀	11 ♀	8 ♀	23 ♀	0 ♀
—	15 ♀	10 ♀	20 ♀	16 ♀	8 ♀	23 ♀	0 ♀
—	27 ♀	26 ♀	0 ♀	21 ♀	9 ♀	24 ♀	1 ♀
—	21 ♀	11 ♀	9 ♀	25 ♀	10 ♀	24 ♀	1 ♀
Jun.	23 ♀	28 ♀	19 ♀	0 ♀	11 ♀	25 ♀	1 ♀
—	15 ♀	14 ♀	28 ♀	4 ♀	12 ♀	25 ♀	1 ♀
—	25 ♀	29 ♀	8 ♀	8 ♀	13 ♀	26 ♀	1 ♀
Jul.	23 ♀	15 ♀	18 ♀	12 ♀	13 ♀	26 ♀	1 ♀
—	21 ♀	2 ♀	27 ♀	16 ♀	14 ♀	26 ♀	1 ♀
—	20 ♀	17 ♀	7 ♀	20 ♀	15 ♀	27 ♀	1 ♀
Aug.	23 ♀	3 ♀	16 ♀	25 ♀	15 ♀	27 ♀	2 ♀
—	7 ♀	19 ♀	26 ♀	29 ♀	16 ♀	27 ♀	2 ♀
—	4 ♀	5 ♀	6 ♀	4 ♀	17 ♀	28 ♀	2 ♀
Sept.	5 ♀	21 ♀	15 ♀	9 ♀	18 ♀	28 ♀	2 ♀
—	23 ♀	7 ♀	25 ♀	13 ♀	19 ♀	28 ♀	2 ♀
—	29 ♀	23 ♀	5 ♀	17 ♀	20 ♀	29 ♀	2 ♀
Oct.	29 ♀	9 ♀	15 ♀	22 ♀	20 ♀	29 ♀	2 ♀
—	26 ♀	25 ♀	25 ♀	27 ♀	21 ♀	29 ♀	2 ♀
—	26 ♀	12 ♀	4 ♀	2 ♀	22 ♀	0 ♀	3 ♀
Nov.	1 ♀	28 ♀	14 ♀	7 ♀	23 ♀	0 ♀	3 ♀
—	17 ♀	14 ♀	25 ♀	12 ♀	23 ♀	0 ♀	3 ♀
—	17 ♀	0 ♀	5 ♀	17 ♀	24 ♀	1 ♀	3 ♀
Dec.	16 ♀	17 ♀	15 ♀	22 ♀	25 ♀	1 ♀	3 ♀
—	1 ♀	3 ♀	25 ♀	27 ♀	26 ♀	2 ♀	3 ♀
—	5 ♀	19 ♀	5 ♀	2 ♀	26 ♀	2 ♀	3 ♀



## Erscheinungen der Planeten im Jahr 1801.

**Merkur** ist in den ersten Tagen des Jahres, etwas in der Morgendämmerung, ostwärts bey  $\gamma$  sichtbar. Im März kommt er des Abends am westlichen Himmel sehr gut zu Gesicht, und steht in den  $\kappa$ . Am Ende des Jun. ist er einige Minuten in der Abenddämmerung unterhalb Castor und Pollux zu sehen. In der letzten Hälfte des Augusts ist er des Morgens vor  $\odot$  Aufg. am östl. Himmel bey  $\gamma$  im  $\Omega$  sichtbar. Im December zeigt er sich wieder am östl. Himmel des Morgens im  $\Omega$  bey  $\delta$  und  $\epsilon$ .

**Venus** glänzt vom Januar bis im März als Abendstern nach  $\odot$  Untergang am westl. Himmel sehr helle. Im Januar zeigt sie sich im  $\delta$  und  $\omega$ . Im Febr. in den  $\kappa$ . Im März geht  $\epsilon$  durch den  $\gamma$  bis in den  $\delta$ . Im Anfange des Aprils ist sie bey  $\gamma$  Siebengestirn, hat ihren stärksten Glanz, und ist bis halb 12 Uhr sichtbar; sie rückt im  $\delta$  fort. Im März nimmt ihre Sichtbarkeit ab, sie fängt an sich in der Mitte des Monats im  $\delta$  rückwärts nach Westen hin zu bewegen, und wird gegen Ende des Monats in der Abenddämmerung unsichtbar. Am Ende des May's ist sie in der untern  $\delta$  mit der  $\odot$ , und wird im Junius wieder in der Morgendämmerung als Morgenstern sichtbar. Im Julius geht  $\epsilon$  wieder im  $\delta$  vorwärts, und ist bis zu Ende des Jahres als ein heller Morgenstern in den Frühstunden am östlichen Himmel sichtbar. Im August durchläuft sie die  $\kappa$ , im September den  $\sigma$  bis in  $\Omega$ , und geht  $\gamma$  vorbey. Im Oktober holt  $\epsilon$  im  $\Omega$  den  $\eta$  ein, und rückt bis zur  $\eta$  und zum  $\zeta$ . Im November geht sie durch die  $\eta$ . Im December kommt sie in die  $\omega$  und  $\Omega$  bey  $\delta$ .

**Mars** erscheint im Januar, Februar, März und April des Nachts am westlichen Himmel, und geht durch den  $\gamma$  und  $\delta$  bis zu den Füßen der  $\Pi$ . Er geht nach Mitternacht und immer früher unter. Im März geht  $\delta$  in der Mitte der Nacht unter, und erscheint in den  $\Pi$ . Im Junius geht  $\delta$  im  $\sigma$  den  $\gamma$  vorbey, und verläßt vor Mitternacht unsern Gesichtskreis. Im Julius ist er bey  $\eta$  im  $\Omega$ , und zeigt sich nur noch etwas in der Abenddämmerung. Im August wird er am westlichen Himmel unsichtbar. Im Oktober ist er bey der  $\odot$ . In der letzten



Hälfte des Decembers wird er wieder vor  $\odot$  Aufgang am süd-östlichen Himmel sichtbar, und steht im  $\mathcal{F}$  bey der  $\mathcal{Q}$ .

Jupiter ist im Januar im  $\mathcal{S}$  rückgängig, kommt in  $\mathcal{P}$  mit der  $\odot$ , ist um 12 Uhr Nachts im Meridian, und scheint die ganze Nacht. Im Febr. und März geht er bis in die  $\mathcal{II}$  zurück, und kommt des Nachts immer früher in den Meridian. Im April und May scheint er des Nachts am westl. Himmel, und geht früher und nach Mitternacht unter. Im Junius geht er wieder im  $\mathcal{S}$  vorwärts, wird vom  $\mathcal{F}$  eingeholt, und geht vor Mitternacht unter. Im Jul. wird  $\mathcal{J}$  in der Abenddämmer. unsichtbar. Im August ist  $\mathcal{J}$  bey der  $\odot$ . Im Sept. wird er in den Frühstunden am östl. Himmel wieder im  $\mathcal{N}$  unterhalb  $\mathcal{Q}$  sichtbar. Im Oktober und Nov. kommt er nach Mitternacht über den Horizont. Im December nähert er sich im  $\mathcal{N}$  dem  $\mathcal{H}$ , und geht vor Mitternacht auf. Am Ende des Jahres wird er rückgängig.

Saturn ist im Jan. im  $\mathcal{N}$  rückgängig, und geht des Ab. auf. Im Febr. steht er der  $\odot$  entgegen, erreicht um Mitternacht den Meridian, und scheint die ganze Nacht; er ist im  $\mathcal{N}$  rückgängig. Im März und fast durch den ganzen April geht  $\mathcal{H}$  im  $\mathcal{N}$  noch zurück, und kommt des Ab. immer früher in den Meridian. Im May wird  $\mathcal{H}$  wieder rechtgänglich, er scheint wie im Jun. des Nachts am westl. Himmel, und geht immer früher unter. Im Jul. wird er in der Abenddämmer. unsichtbar. Im Aug. ist  $\mathcal{H}$  bey der  $\odot$ . Im Sept. kommt er im  $\mathcal{N}$  in der Morgendämmer. wieder zum Vorschein. Im Oktober und Nov. scheint er in den Frühstunden und nach Mitternacht am östl. Himmel. Im December geht er mitten im  $\mathcal{N}$  vor Mitternacht auf.

Uranus ist im Jan. und Febr. in der  $\mathcal{N}$  rückgängig, und geht vor Mittern. und des Ab. auf. Im März steht er der  $\odot$  entgegen, und ist die ganze Nacht zu sehen. Im April u. März ist er im westl. Theile der  $\mathcal{N}$  noch rückgängig, und erscheint des Ab. immer früher im Meridiane. Im Jun. ist er des Nachts am westl. Himmel in der  $\mathcal{N}$  aufzusuchen, und geht wieder vorwärts. Im Jul. verliert er sich in der Abenddämmerung. Im Sept. ist er bey der  $\odot$ . Ende Oktober zeigt er sich wieder vor  $\odot$  Aufgang am östl. Himmel in der  $\mathcal{N}$ . Im Nov. und Dec. ist er in den Frühstunden an der Ostseite des Himmels zu finden.

Heliocentrische Längen der Planeten  
im Jahr 1804.

	♂	♀	♂	♂	♂	♂	♂
1 Jan.	7° 33'	26° 33'	10° 55'	29° 7'	22° 30'	27° 00'	13° 00'
11 —	15 38	11 38	20 0	4 38	23 10	28 10	13 10
21 —	6 8	27 0	0 50	10 10	24 10	28 10	14 10
31 —	8 55	13 10	10 10	16 10	24 10	28 10	14 10
10 Febr.	3 00	29 10	21 10	22 10	25 10	29 10	14 10
20 —	13 30	16 10	1 00	29 10	26 10	29 10	14 10
2 März	18 00	3 10	12 10	6 30	27 10	0 30	14 10
12 —	16 7	18 10	22 10	12 10	28 10	0 10	14 10
22 —	14 38	5 55	2 30	18 10	28 10	0 10	14 10
1 April	17 33	21 10	12 10	24 10	29 10	1 10	15 10
11 —	29 38	7 50	21 10	0 38	0 30	1 10	15 10
21 —	24 8	23 10	1 00	6 10	1 10	1 10	15 10
1 May	26 55	9 00	11 10	13 10	2 10	1 10	15 10
11 —	16 00	26 10	21 10	19 10	3 10	2 10	15 10
21 —	24 30	12 30	0 7	26 10	3 10	2 10	15 10
31 —	24 00	27 10	10 10	2 10	4 10	2 10	15 10
10 Jun.	22 7	14 10	19 10	8 10	5 10	3 10	15 10
20 —	20 38	1 7	29 10	15 10	6 10	3 10	15 10
30 —	25 33	18 10	9 38	21 10	6 10	3 10	16 10
10 Jul.	9 10	3 38	18 10	27 10	7 10	3 10	16 10
20 —	6 10	19 10	27 10	3 38	8 10	4 10	16 10
30 —	8 50	4 33	7 33	9 10	8 10	4 10	16 10
9 Aug.	25 00	19 10	17 10	14 10	9 10	5 10	16 10
19 —	1 00	5 38	26 10	19 10	10 10	5 10	16 10
29 —	0 7	22 10	6 38	25 10	11 10	5 10	16 10
8 Sept.	28 7	8 10	16 10	0 10	12 10	6 10	16 10
18 —	27 38	23 10	25 10	6 10	12 10	6 10	17 10
28 —	3 38	9 8	5 10	11 10	13 10	6 10	17 10
8 Oct.	19 10	25 10	15 10	16 10	14 10	7 10	17 10
18 —	20 10	10 10	25 10	21 10	15 10	7 10	17 10
28 —	19 50	26 10	5 38	26 10	15 10	7 10	17 10
7 Nov.	3 30	13 55	15 10	1 55	16 10	8 10	17 10
17 —	7 00	0 50	25 10	6 10	17 10	8 10	18 10
27 —	5 7	16 10	5 10	10 10	18 10	8 10	18 10
7 Dec.	3 38	2 00	15 10	15 10	19 10	9 10	18 10
17 —	3 33	19 10	25 10	20 10	19 10	9 10	18 10
27 —	11 38	5 30	6 55	24 10	20 10	9 10	19 10



Erscheinungen der Planeten im Jahr 1802.

**Merkur** zeigt sich im Febr. einige Minuten in der Abenddämmerung am westl. Himmel. Im März kommt er in den  $\Pi$  bey der  $\odot$  des Abends am westl. Himmel etwas zum Vorschein. Im August erscheint  $\zeta$  des Morg. vor  $\odot$  Aufg. am östl. Himmel im  $S$ , und kommt gut zu Gesicht. In der letzten Hälfte des Nov. ist  $\zeta$  des Morgens vor  $\odot$  Aufgang in der Morgendämmerung sichtbar, und erscheint in der  $\infty$  \*); in den ersten Tagen des Decembers ist er daselbst noch sichtbar.

**Venus** ist im Jan. noch Morgenstern vor  $\odot$  Aufg. am östl. Himmel, und erscheint im  $\gamma$  bey  $\odot$ . Im Anfange des Febr. wird sie in der Morgendämmerung unsichtbar. Im März ist  $\zeta$  in der obern  $\odot$  mit der  $\odot$ . Gegen Ende des Aprils zeigt sie sich wieder einige Minuten in der Abenddämmerung im Westen als Abendstern. Im May und Jun. erscheint sie des Abends immer höher am westl. Himmel, und geht später unter. Sie durchwandert den  $\gamma$ , die  $\Pi$  bis in den  $S$ . Im Jul. erscheint sie im  $\Omega$  bey  $\gamma$  und  $\eta$ ; im Aug. und Sept. in der  $\mu$  und  $\infty$ , und geht, wegen der niedrigen Lage des Thierkreises, am Abendhimmel bald nach der  $\odot$  unter. Im Oktober und Nov. scheint  $\zeta$  in ihrem stärksten Glanze, und geht durch den  $\mu$  und  $\gamma$ . Im December nimmt ihre Sichtbarkeit ab, sie fängt an im  $\gamma$  rückwärts zu gehen, wird am Ende des Jahres in der Abenddämmerung unsichtbar, und kommt in die untere  $\odot$  mit der Sonne.

**Mars** geht im Jan. und Febr. vor der Sonne auf, und erscheint im  $\gamma$  und  $\delta$ . Im März, April u. May zeigt er sich etwas in der Morgendämmer., und durchläuft den  $\mu$  und die  $\kappa$ . Im Jun. wird er besser sichtbar, geht nach Mitternacht auf, und geht zum  $\gamma$ . Im Jul. geht er um Mittern. auf, und erscheint im  $\gamma$ . Im Aug. und Sept. kommt er bereits vor Mitternacht über den Horizont, geht immer früher auf, und zeigt sich im  $\gamma$ . Im Oktober und Nov. kommt er in einer frühen Abendstunde über den Horizont, und ist in den  $\Pi$ . Im Dec. wird er dort rückgängig, kommt gegen Ende des Monats der  $\odot$  entgegen, ist um Mitternacht im Süden, und scheint die ganze Nacht.

**Jupiter** erscheint im Jan. im  $\Omega$  nahe westwärts beym  $\eta$ ,

\*) Den 9. Nov. geht  $\zeta$  bey seiner untern  $\odot$  vor der  $\odot$  Scheibe vorbei, welcher Vorübergang zwischen 7 Uhr Morg. und halb 1 Uhr Nachmittags zu Berlin und im größten Theile von Europa sichtbar seyn wird.



## 380 Zweyte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

ternacht auf, und fängt am Ende des Monats an rückwärts zu gehen. Im März ist er in der  $\surd$  rückgängig, und glänzt des Nachts an der Ostseite des Himmels. Im April steht er der  $\odot$  entgegen, kommt um 12 Uhr Nachts im Süden, und scheint die ganze Nacht. Im May u. Jun. ist er noch rückgängig, und steht in einer frühen Abendstunde im S. und niedrig am westl. Himmel. Im Jul. geht er wieder vorwärts, und scheint des Abends an der Westseite des Himmels. Im August ist er nur noch etwas in der Abenddämmer. im Westen in der  $\surd$  sichtbar. Im Sept. wird er unsichtbar. Im Nov. ist er bey der  $\odot$ . Im Decemb. erscheint er wieder in den Morgenstunden vor  $\odot$  Aufg. am östl. Himmel bey der  $\varphi$ , westwärts bey  $\eta$ .

Saturn wird im Januar in der  $\Upsilon$  rückgängig, und geht vor Mitternacht auf. Im Febr. scheint er des Nachts am östl. Himmel. Im März steht er der Sonne entgegen, erreicht um 12 Uhr Nachts den Meridian, und ist die ganze Nacht sichtbar. Im April und May ist er ostwärts bey der Spica noch rückgängig, und kommt in einer frühen Abendstunde im Süden. Im Jun. scheint er des Nachts am westl. Himmel, und geht wieder vorwärts. Im Jul. erscheint er dort des Abends niedriger gegen den Horizont, und kommt in die  $\surd$ . Im August wird er in der Abenddämmerung unsichtbar. Im Septemb. ist er bey der Sonne. Im Oktober wird er wieder in der Morgenbämmerung sichtbar, und zeigt sich in der  $\Upsilon$ . Im November und December geht er des Nachts immer früher auf, und scheint des Morgens am östlichen Himmel mitten in der  $\surd$  bey  $\tau$ .

Uranus geht im Jan. mitten in der Nacht auf, und ist in der  $\Upsilon$  westwärts an der Spica. Im Febr. wird er rückgängig, und geht in der Abendstunde auf. Im März kommt er wieder früher des Abends über den Horizont, westl. an der Spica. Im April ist er der  $\odot$  entgegen, und um 12 Uhr Nachts im Süden. Im May und Junius ist er noch rückläufig, und erscheint des Nachts an der Westseite des Himmels. Im Jul. geht er in der  $\Upsilon$  wieder vorwärts, und ist des Ab. am westl. Himmel aufzusuchen. Im Aug. wird er daselbst unsichtbar. Im Okt. ist er bey der  $\odot$ . Am Ende des Nov. ist er des Morgens vor  $\odot$  Aufgange wieder im Osten westwärts an der Spica aufzusuchen; und im December geht er diesem hellen Sterne nordwärts vorbey, und zeigt sich des Morgens am östlichen Himmel.

Heliocentrische Längen der Planeten  
im Jahr 1803.

	♀	♂	♂	♂	♂	♂	♂
Jan.	27° ♀	11° ♂	10° ♂	6° ♂	25° ♀	15° ♀	8° ♀
—	26 ♀	27	20	11	25	15	8
—	1 ♀	13 ♂	0 ♂	16	26	16	8
—	18 ♀	28	11	20	27	16	9
Febr.	8 ♀	14 ♀	21	25	28	16	9
—	17 ♂	1 ♀	1 ♀	0 ♂	28	17	9
März	2 ♀	17	11	4	29	17	9
—	6 ♀	4 ♀	21	8	0 ♀	17	9
—	5 ♀	20	1 ♀	13	1	18	9
April	3 ♀	6 ♀	11	17	2	18	9
—	2 ♀	22	21	21	3	18	9
—	10 ♀	7 ♀	0 ♀	26	3	19	10
May	29 ♀	23	10	0 ♀	4	19	10
—	0 ♂	9 ♀	20	4	4	19	10
—	27 ♂	25	29	9	5	20	10
—	10 ♀	10 ♀	9 ♀	13	6	20	10
Jun.	12 ♀	26	18	18	7	20	10
—	10 ♀	12 ♀	28	22	8	21	10
—	8 ♀	27	8 ♀	27	9	21	10
Jul.	10 ♀	14 ♀	17	1 ♀	9	21	11
—	19 ♀	0 ♀	27	6	10	22	11
—	10 ♀	16	6 ♀	10	10	22	11
Aug.	14 ♂	2 ♂	16	15	11	22	11
—	7 ♀	19	25	19	12	23	11
—	17 ♀	6 ♂	5 ♀	24	13	23	11
Sept.	18 ♀	22	15	29	14	24	11
—	15 ♀	8 ♀	24	3 ♀	15	24	11
—	14 ♀	24	4 ♀	8	15	24	12
Oct.	16 ♀	9 ♀	14	13	16	25	12
—	29 ♀	26	24	18	17	25	12
—	24 ♀	12 ♀	4 ♀	23	18	25	12
Nov.	26 ♂	28	14	29	18	26	12
—	15 ♀	14 ♀	24	4 ♀	19	26	12
—	24 ♀	0 ♀	4 ♀	9	20	26	12
Dec.	24 ♀	16	14	15	21	26	12
—	21 ♀	2 ♀	25	20	21	27	13
—	20 ♀	18	5 ♂	26	22	27	13

Heliocentrische Längen der Planeten  
im Jahr 1804.

	♂	♀	♂	♂	♂	♂	♂
1 Jan.	7° <sup>m</sup>	26° <sup>m</sup>	10° <sup>o</sup>	29° <sup>z</sup>	22° <sup>o</sup>	27° <sup>mp</sup>	13° <sup>o</sup>
11 —	15 <sup>h</sup>	11 <sup>h</sup>	20 <sup>h</sup>	4 <sup>h</sup>	23 <sup>h</sup>	28 <sup>h</sup>	13 <sup>h</sup>
21 —	6 <sup>h</sup>	27 <sup>h</sup>	0 <sup>h</sup>	10 <sup>h</sup>	24 <sup>h</sup>	28 <sup>h</sup>	14 <sup>h</sup>
31 —	8 <sup>h</sup>	13 <sup>h</sup>	10 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>	24 <sup>h</sup>	28 <sup>h</sup>	14 <sup>h</sup>
10 Febr.	3 <sup>mp</sup>	29 <sup>h</sup>	21 <sup>h</sup>	22 <sup>h</sup>	25 <sup>h</sup>	29 <sup>h</sup>	14 <sup>h</sup>
20 —	13 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>	1 <sup>mp</sup>	29 <sup>h</sup>	26 <sup>h</sup>	29 <sup>h</sup>	14 <sup>h</sup>
2 März	18 <sup>h</sup>	3 <sup>h</sup>	12 <sup>h</sup>	6 <sup>h</sup>	27 <sup>h</sup>	0 <sup>h</sup>	14 <sup>h</sup>
12 —	16 <sup>h</sup>	18 <sup>h</sup>	22 <sup>h</sup>	12 <sup>h</sup>	28 <sup>h</sup>	0 <sup>h</sup>	14 <sup>h</sup>
22 —	14 <sup>h</sup>	5 <sup>h</sup>	2 <sup>h</sup>	18 <sup>h</sup>	28 <sup>h</sup>	0 <sup>h</sup>	14 <sup>h</sup>
1 April	17 <sup>h</sup>	21 <sup>h</sup>	12 <sup>h</sup>	24 <sup>h</sup>	29 <sup>h</sup>	1 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>
11 —	29 <sup>h</sup>	7 <sup>h</sup>	21 <sup>h</sup>	0 <sup>h</sup>	0 <sup>mp</sup>	1 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>
21 —	24 <sup>h</sup>	23 <sup>h</sup>	1 <sup>h</sup>	6 <sup>h</sup>	1 <sup>h</sup>	1 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>
1 May	26 <sup>h</sup>	9 <sup>mp</sup>	11 <sup>h</sup>	13 <sup>h</sup>	2 <sup>h</sup>	1 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>
11 —	16 <sup>mp</sup>	26 <sup>h</sup>	21 <sup>h</sup>	19 <sup>h</sup>	3 <sup>h</sup>	2 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>
21 —	24 <sup>h</sup>	12 <sup>h</sup>	0 <sup>h</sup>	26 <sup>h</sup>	3 <sup>h</sup>	2 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>
31 —	24 <sup>h</sup>	27 <sup>h</sup>	10 <sup>h</sup>	2 <sup>h</sup>	4 <sup>h</sup>	2 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>
10 Jun.	22 <sup>h</sup>	14 <sup>h</sup>	19 <sup>h</sup>	8 <sup>h</sup>	5 <sup>h</sup>	3 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>
20 —	20 <sup>h</sup>	1 <sup>h</sup>	29 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>	6 <sup>h</sup>	3 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>
30 —	25 <sup>h</sup>	18 <sup>h</sup>	9 <sup>h</sup>	21 <sup>h</sup>	6 <sup>h</sup>	3 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>
10 Jul.	9 <sup>h</sup>	3 <sup>h</sup>	18 <sup>h</sup>	27 <sup>h</sup>	7 <sup>h</sup>	3 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>
20 —	6 <sup>h</sup>	19 <sup>h</sup>	27 <sup>h</sup>	3 <sup>h</sup>	8 <sup>h</sup>	4 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>
30 —	8 <sup>h</sup>	4 <sup>h</sup>	7 <sup>h</sup>	9 <sup>h</sup>	8 <sup>h</sup>	4 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>
9 Aug.	25 <sup>mp</sup>	19 <sup>h</sup>	17 <sup>h</sup>	14 <sup>h</sup>	9 <sup>h</sup>	5 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>
19 —	1 <sup>h</sup>	5 <sup>h</sup>	26 <sup>h</sup>	19 <sup>h</sup>	10 <sup>h</sup>	5 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>
29 —	0 <sup>h</sup>	22 <sup>h</sup>	6 <sup>h</sup>	25 <sup>h</sup>	11 <sup>h</sup>	5 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>
8 Sept.	28 <sup>h</sup>	8 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>	0 <sup>h</sup>	12 <sup>h</sup>	6 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>
18 —	27 <sup>h</sup>	23 <sup>h</sup>	25 <sup>h</sup>	6 <sup>h</sup>	12 <sup>h</sup>	6 <sup>h</sup>	17 <sup>h</sup>
28 —	3 <sup>h</sup>	9 <sup>h</sup>	5 <sup>h</sup>	11 <sup>h</sup>	13 <sup>h</sup>	6 <sup>h</sup>	17 <sup>h</sup>
8 Oct.	19 <sup>h</sup>	25 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>	14 <sup>h</sup>	7 <sup>h</sup>	17 <sup>h</sup>
18 —	20 <sup>h</sup>	10 <sup>h</sup>	25 <sup>h</sup>	21 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>	7 <sup>h</sup>	17 <sup>h</sup>
28 —	19 <sup>h</sup>	26 <sup>h</sup>	5 <sup>h</sup>	26 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>	7 <sup>h</sup>	17 <sup>h</sup>
7 Nov.	3 <sup>h</sup>	13 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>	1 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>	8 <sup>h</sup>	17 <sup>h</sup>
17 —	7 <sup>h</sup>	0 <sup>h</sup>	25 <sup>h</sup>	6 <sup>h</sup>	17 <sup>h</sup>	8 <sup>h</sup>	18 <sup>h</sup>
27 —	5 <sup>h</sup>	16 <sup>h</sup>	5 <sup>h</sup>	10 <sup>h</sup>	18 <sup>h</sup>	8 <sup>h</sup>	18 <sup>h</sup>
7 Dec.	3 <sup>h</sup>	2 <sup>mp</sup>	15 <sup>h</sup>	15 <sup>h</sup>	19 <sup>h</sup>	9 <sup>h</sup>	18 <sup>h</sup>
17 —	3 <sup>h</sup>	19 <sup>h</sup>	25 <sup>h</sup>	20 <sup>h</sup>	19 <sup>h</sup>	9 <sup>h</sup>	18 <sup>h</sup>
27 —	11 <sup>h</sup>	5 <sup>h</sup>	6 <sup>h</sup>	24 <sup>h</sup>	20 <sup>h</sup>	9 <sup>h</sup>	18 <sup>h</sup>



Erscheinungen der Planeten im Jahr 1804.

**Merkur** kann sich in der letzten Hälfte des Januars einige Mln. der Abenddämmer. im S. W. zeigen. Im März kommt er sehr deutlich des Abends nach  $\odot$  Unterg. am westl. Himmel zum Vorschein, und steht im  $\gamma$ . Im Anfang des Jul. ist er einige Mln. in der Morgendämmer. gegen N. O. zu sehen. Am Ende des Okt. und Anfang Nov. zeigt er sich des Morg. vor  $\odot$  Aufg. am östl. Himmel, und steht in der  $\eta$ . Am Ende des Jahres ist er etwas in der Abenddämmerung im S. W. zu erkennen.

**Venus** glänzt als Abendstern bis im Jul. an der Westseite des Himmels des Ab. sehr helle. Im Jan. rückt sie durch den  $\beta$ ; im Febr. durch den  $\gamma$ ; im März durch die  $\chi$  bis zum  $\nu$ . Im April und May ist sie des Ab. in ihrem stärksten Glanz am stärksten sichtbar, und durchwandert den  $\gamma$  und die  $\pi$ . Im Jun. ist sie im  $\phi$ , und geht bis zum  $\eta$ . Mit dem Anfange des Jul. nimmt ihre Sichtbarkeit ab, sie fängt an im  $\eta$  rückwärts zu gehen, und wird am Ende des Monats in der Abenddämmer. unsichtbar. Im Anfange des Aug. ist sie in der untern  $\phi$  mit der Sonne. In der letzten Hälfte des Monats kommt sie wieder als Morgenstern vor  $\odot$  Aufg. am östl. Himmel zum Vorschein, und bis zum  $\phi$  zurückgewichen. Im Sept. geht sie wieder vorwärts, glänzt in diesem Monate, so wie im Oktob., Nov. und Decemb. des Morg. sehr helle an der Ostseite des Himmels, und durchläuft den  $\phi$ ,  $\eta$ , die  $\eta$  u.  $\pi$ , den  $\chi$ ,  $\delta$  u.  $\nu$  vorbeyp.

**Mars** wird im Jan., Febr., März, April u. May, wegen der niedrigen Lage des Thierkreises, am östl. Himmel vor  $\odot$  Aufg. noch unsichtbar, da er allemal mit der Morgendämmerung aufgeht; im Jun. aber kommt er in der Frühstunde vor  $\odot$  Aufg. rasch am östl. Himmel zum Vorschein, und ist im  $\nu$ . Im Jul. geht er um Mitternacht auf, und scheint des Morg. an der Westseite des Himmels im  $\gamma$ . Im Aug. und Sept. kommt er um Mittern. über den Horizont, und rückt im  $\gamma$  und  $\pi$  noch vorwärts. Im Okt. und Nov. scheint er des Nachts am östl. Himmel, erreicht in den Frühstunden den Meridian, und geht im  $\phi$  fort. Am Ende des Dec. fängt er an zwischen dem  $\phi$  und  $\eta$  rückwärts zu gehen, und ist früh um 4 Uhr im Süden.

**Jupiter** geht im Jan. nach Mittern. auf, und scheint in der  $\pi$  des Morg. am östl. Himmel. Im Febr. geht er um Mit-

Heliocentrische Längen der Planeten  
im Jahr 1806.

	♂	♀	♂	♂	♂	♂	♂
1 Jan.	21° II	26° 8	10° 59	25° 8	19° 7	22° 5	22° 22
11 —	19° II	12° II	21	1 33	20	22	22
21 —	4° 2	28	1° 5	7	21	22	22
31 —	8° III	15° 5	11	13	21	23	22
10 Febr.	6° 7	1° 5	21	20	22	23	23
20 —	4° 8	17	1° III	26	23	23	23
2 März	1° 33	3° III	11	3° X	24	23	23
12 —	11° X	19	21	10	24	23	23
22 —	1° 8	5° 5	1° 5	16	25	24	23
1 April	3° 59	22	11	22	26	24	23
11 —	29° 5	8° III	21	28	27	24	23
21 —	11° 5	24	1° III	4° V	28	25	23
1 May	13° III	10° 7	10	10	29	25	24
11 —	11° 7	26	20	16	0° 8	26	24
21 —	20° 8	12° 8	0° 7	22	0	26	24
31 —	18° 33	27	9	28	1	26	24
10 Jun.	21° X	13° 33	19	4° 8	2	27	24
20 —	14° 8	29	28	10	3	27	24
30 —	16° 59	15° X	8° 8	16	4	27	24
1 Jul.	9° III	1° V	17	21	5	28	24
20 —	18° 5	17	27	26	6	28	25
30 —	19° III	3° 8	6° 33	2° II	6	28	25
9 Aug.	17° 7	19	16	7	7	29	25
19 —	16° 8	5° II	26	12	8	29	25
29 —	18° 33	21	5° X	18	9	29	25
8 Sept.	0° V	7° 59	15	23	10	0° III	25
18 —	26° 8	23	25	28	11	0	25
28 —	28° 59	10° 5	5° V	3° 59	11	0	25
8 Oct.	18° III	26	14	7	12	1	26
18 —	25° 5	12° III	24	12	13	1	26
28 —	25° III	28	4° 8	16	14	1	26
7 Nov.	23° 7	14° 5	14	21	15	1	26
17 —	22° 8	0° III	24	26	16	2	26
27 —	25° 33	16	4° II	0° 5	16	2	26
7 Dec.	10° V	2° 7	15	5	17	2	26
17 —	8° II	18	25	10	18	3	27
27 —	9° 5	4° 8	5° 59	14	19	3	27



Heliocentrische Längen der Planeten  
im Jahr 1805.

	♂	♀	♂	♂	♂	♂	♂
Jan.	4° ♀	13° ♀	27° ♀	27° ♀	21° ♀	10° ♀	18° ♀
—	1 ♀	29	21	2 ♀	21	10	18
—	2 ♀	15 ♀	1 ♀	6	22	10	18
—	21 ♀	1 ♀	11	10	23	11	18
Febr.	28 ♀	17	21	14 ♀	24	11	18
—	27 ♀	3 ♀	1 ♀	19	24	11	19
März	25 ♀	19	11	23	25	12	19
—	24 ♀	5 ♀	21	28	26	12	19
—	29 ♀	21	1 ♀	2 ♀	26	12	19
April	14 ♀	6 ♀	11	6	27	13	19
—	13 ♀	22	21	11	28	13	19
—	13 ♀	8 ♀	0 ♀	15	29	13	19
May	29 ♀	24	10	20	0 ♀	14	19
—	4 ♀	10 ♀	20	25	0	14	20
—	3 ♀	26	0 ♀	20	1	15	20
—	1 ♀	12 ♀	9	3 ♀	2	15	20
Jun.	1 ♀	28	19	7	3	15	20
—	7 ♀	14 ♀	29	12	4	16	20
—	25 ♀	0 ♀	8 ♀	17	4	16	20
Jul.	27 ♀	17	17	21 ♀	5	16	20
—	24 ♀	3 ♀	27	26	6	17	20
—	7 ♀	19	6 ♀	1 ♀	7	17	20
Aug.	10 ♀	5 ♀	16	6	8	17	20
—	9 ♀	21	25	11	9	18	21
—	7 ♀	7 ♀	5 ♀	16	9	18	21
Sept.	7 ♀	23	15	21 ♀	10	18	21
—	15 ♀	9 ♀	25	26	11	19	21
—	—	25	5 ♀	1 ♀	12	19	21
Oct.	9 ♀	11 ♀	15	6	13	19	21
—	4 ♀	27	25	12	14	20	21
—	14 ♀	13 ♀	5 ♀	17	14	20	21
Nov.	16 ♀	29	15	23	15	20	21
—	14 ♀	15 ♀	25	29	16	20	22
—	13 ♀	1 ♀	5 ♀	5 ♀	17	21	22
Dec.	14 ♀	16	15	10	17	21	22
—	25 ♀	2	25	16	18	21	22
—	20 ♀	18	5 ♀	22 ♀	19	21	22



## Erscheinungen der Planeten im Jahr 1805.

**Merkur** ist in den ersten Tagen des Jahres in der Abenddämmerung im S. W. etwas sichtbar. In der letzten Hälfte des Apr. und im Anfange des May kommt er nach ☉ Unterg. am westl. Himmel gut zu Gesicht und erscheint im V. In der ersten Hälfte des Okt. läßt er sich in der Morgendämmerung am östl. Himmel finden. In der letzten Hälfte des Decemb. kann er sich einige Minuten in der Abenddämmerung im S. W. zeigen.

**Venus** zeigt sich im Jan. und Febr. vor ☉ Aufg. im Osten als Morgenstern, und geht durch den M, F bis zum Z. Am Ende des Febr. verliert sie sich aus unserm Gesicht in der Morgendämmerung. Im Anfange des Jun. kommt sie in die obere S mit der ☉, und am Ende des Jul. zeigt sie sich wieder etwas in der Abenddämmerung nach ☉ Untergang am westlichen Himmel. Im August, September und Oktober ist V wegen der niedrigen Lage des Ekliptikbogens nicht lange nach ☉ Unterg. des Ab. am westl. Himmel sichtbar, und durchläuft den N, die  $\eta$ ,  $\omega$ , und den M, dem F, E und V. vorbey. Im Nov. und Dec. kommt sie des Abends wieder besser zu Gesicht, und glänzt im F und Z sehr helle.

**Mars** ist im Jan. im S rückgängig, und geht in der Abendstunde auf. Am Ende des Monats steht er der ☉ im S entgegen, ist um 12 Uhr Nachts im Süden, und scheint die ganze Nacht. Im Febr. ist er noch rückgängig, und kommt vor Mitternacht in den Meridian. Im März und Apr. geht er wieder im S vorwärts, und kommt des Ab. immer früher in Süden. Im May und Jun. scheint er des Nachts im N am westl. Himmel. Im Jul. ist er daselbst noch zu sehen. Im Aug. zeigt er sich in der  $\eta$ , und ist noch etwas in der Abenddämmerung sichtbar. Im Sept. wird er daselbst bereits unsichtbar.

**Jupiter** scheint im Jan. des Morgens vor ☉ Aufg. am östl. Himmel, und hält sich bey'm M auf. Im Febr. kommt er in den Stunden nach Mitternacht über den Horizont, und ist mitten im M. Im März geht er bald nach Mittern. auf, und erscheint bey'm Antares. Im Apr. wird er dort rückgängig und

## Lauf und Erschein. der Plan. im J. 1805. 383

kommt vor Mitternacht den Horizont heraus. Im May steht er mit der  $\odot$  im  $\odot$ , ist des Nachts um 12 Uhr im Süden, und die ganze Nacht sichtbar. Im Jun und Jul. geht er vom Aries weiter rückwärts, und erscheint immer früher des Abends im Süden und niedrig am westl. Himmel. Im August ist er des Abends an der Westseite des Himmels sichtbar. Im Sept. ist er daselbst im  $\mathcal{M}$  nur noch etwas sichtbar, und im Oktober wird er in der Abenddämmerung unsichtbar. Im Dec. kommt er mit der Sonne in  $\odot$ .

Saturn ist im Januar in der  $\mathcal{M}$ , geht um Mitternacht auf, und scheint in den Frühstunden am östlichen Himmel. Im Febr. wird er rückgängig, und geht vor Mitternacht auf. Im März kommt er des Abends immer früher über den Horizont, und geht in der  $\mathcal{M}$  rückwärts. Im April steht er der Sonne entgegen, ist in der  $\mathcal{M}$  am stärksten rückläufig, und erreicht um 12 Uhr Nachts den Meridian. Im May ist er in den Abendstunden im Süden. Im Jun. scheint er des Nachts am westl. Himmel, und geht in der  $\mathcal{M}$  wieder vorwärts. Im Jul. ist er noch etwas in der Abenddämmerung im Westen sichtbar; im August wird er dort unsichtbar. Im Oktober ist er bey der  $\odot$ . Im Nov. und Dec. ist er wieder des Morgens vor Sonnenaufgang am östlichen Himmel ostwärts von der Spica sichtbar, geht dem  $\odot$  nordwärts-vorbey, und kommt immer früher über den Horizont.

Uranus ist im Januar in der  $\mathcal{M}$  bey der Spica, und geht um Mitternacht auf. Im Febr. wird er rückgängig, und kommt vor Mitternacht über den Horizont. Im März geht er in den Abendstunden auf, und ist in der  $\mathcal{M}$  rückgängig. Im April kommt er in den  $\odot$  mit der Sonne, und steht des Nachts um 12 Uhr im Meridian. Im May und Jun. ist er noch westwärts von der Spica rückgängig, und steht des Nachts am westlichen Himmel. Im Jul. ist er noch in der Abenddämmerung am westlichen Himmel aufzusuchen. Im Aug. wird er daselbst unsichtbar. Im October kommt er in die  $\odot$  mit der Sonne. Im November und December zeigt er sich wieder vor Sonnenaufgang am östlichen Himmel, ist nun in der  $\mathcal{M}$  ostwärts von der Spica und südlich unter dem  $\mathcal{H}$  aufzusuchen.



Heliocentrische Längen der Planeten  
im Jahr 1806.

	♂	♀	♂	♂	♂	♂	♂
1 Jan.	21° II	26° 8	10° 59	25° 8	19° 7	22° 5	22° 5
11 —	19 Ω	12 II	21	1 3	20	22	22
21 —	4 3	28	1 Ω	7	21	22	22
31 —	8 m	15 59	11	13	21	23	22
10 Febr.	6 7	1 Ω	21	20	22	23	23
20 —	4 8	17	1 3	26	23	23	23
2 März	1 3	3 3	11	3 X	24	23	23
12 —	11 X	19	21	10	24	23	23
22 —	1 8	5 5	1 5	16	25	24	23
1 April	3 59	22	11	22	26	24	23
11 —	29 Ω	8 m	21	28	27	24	23
21 —	11 5	24	1 m	4 7	28	25	23
1 May	13 m	10 7	10	10	29	25	24
11 —	11 7	26	20	16	0 8	26	24
21 —	20 8	12 8	0 7	22	0	26	24
31 —	18 3	27	9	28	1	26	24
10 Jun.	21 X	13 3	19	4 8	2	27	24
20 —	14 8	29	28	10	3	27	24
30 —	16 59	15 X	8 8	16	4	27	24
1 Jul.	9 3	1 7	17	21	5	28	24
20 —	18 5	17	27	26	6	28	25
30 —	19 m	3 8	6 3	2 II	6	28	25
9 Aug.	17 7	19	16	7	7	29	25
19 —	16 8	5 II	26	12	8	29	25
29 —	18 3	21	5 X	18	9	29	25
8 Sept.	0 7	7 59	15	23	10	0 m	25
18 —	26 8	23	25	28	11	0	25
28 —	28 59	10 Ω	5 7	3 59	11	0	25
8 Oct.	18 3	26	14	7	12	1	26
18 —	25 5	12 3	24	12	13	1	26
28 —	25 m	28	4 8	16	14	1	26
7 Nov.	23 7	14 5	14	21	15	1	26
17 —	22 8	0 m	24	26	16	2	26
27 —	25 3	16	4 II	0 Ω	16	2	26
7 Dec.	10 7	2 7	15	5	17	2	26
17 —	8 II	18	25	10	18	3	27
27 —	9 Ω	4 8	5 59	14	19	3	27



er in den Frühstunden an der Ostseite des Himmels im  $\delta$ . Im May geht er nach Mitternacht auf. Im Junius kommt er um Mitternacht den Horizont heraus, und wird im  $\delta$  rückgängig. Am Ende des Julius ist  $\gamma$  bey der Sonne, erreicht um Mitternacht den Meridian, und scheint die ganze Nacht; er ist im  $\delta$  rückgängig. Im August steht er vor Mitternacht im Süden, und ist noch rückgängig, so wie im September, da er sich des Nachts am westlichen Himmel zeigt. Im Oktober geht er wieder vorwärts, und scheint des Abends an der Westseite des Himmels. Im November und December glänzt  $\gamma$  noch an der Abendseite des Firmaments, geht immer früher unter, und steht mitten im  $\delta$ .

Saturn geht im Januar in den Frühstunden auf, und scheint des Morgens in der  $\simeq$  am östlichen Himmel. Im Febr. kommt er um Mitternacht den Horizont heraus, und wird rückgängig. Im März erscheint er vor Mitternacht über dem Horizont. Im April ist er der Sonne entgegen, steht um 12 Uhr Nachts im Süden, und ist in der  $\simeq$  am stärksten rückgängig. Im May ist er in den Abendstunden im Süden. Im Junius scheint er des Nachts am westlichen Himmel. Im Julius und August geht er wieder in der  $\simeq$  vorwärts, und zeigt sich in den Abendstunden an der Westseite des Himmels. Im September wird er daselbst unsichtbar. Im November ist er jenseits der Sonne, und im December kommt er wieder am östlichen Himmel vor Sonnenaufgang des Morgens in der  $\simeq$  zum Vorschein.

Uranus ist im Januar des Morgens am östlichen Himmel in der  $\simeq$  aufzusuchen. Im Februar wird er daselbst rückgängig, und geht um Mitternacht auf. Im März kommt er schon vor Mitternacht über den Horizont. Im April ist er mit der Sonne im  $\delta$ , steht um 12 Uhr Nachts im Süden, und ist beim Anfange der  $\simeq$  rückgängig. Im May steht er vor Mitternacht im Meridian. Im Junius und Julius ist er des Abends am westlichen Himmel ostwärts von der Spica zu finden, und geht immer früher unter. Im August wird er unsichtbar. Im Oktober ist er bey der Sonne. Am Ende Novembers erscheint er wieder am östlichen Himmel vor Sonnenaufgang, und im December steht er in der  $\simeq$  in den Frühstunden an der Ostseite des Himmels.

## 386 Zweyte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

reits vor Mitternacht den östl. Himmel heraus, und zeigt sich im ♄, wo er im May anfängt rückwärts zu gehen. Im Jan. steht er der ☉ entgegen, ist um 12 Uhr im ☊, und scheint die ganze Nacht. Im Jul. und August erreicht ♄ in einer frühen Abendstunde den Meridian, und ist noch beym ♄ rückläufig. Im Sept. scheint er des Nachts am westl. Himmel, und geht im ♄ wieder vorwärts. Im Okt. und Nov. geht er des Nachts immer früher unter, und geht im ♄ vorwärts. Im December ist er noch in der Abenddämmerung im Südwesten sichtbar.

Saturn scheint im Januar des Morgens früh am östlichen Himmel in der ♀. Im Februar geht er schon vor Mitternacht auf, und wird rückläufig. Im März kommt er des Abends über unsern Horizont, und ist rückläufig. Im April kommt er in ♄ mit der Sonne ostwärts von der Spica, ist um 12 Uhr Nachts im Süden, und scheint die ganze Nacht. Im May ist er vor Mitternacht im Meridian. Im Junius geht er noch rückwärts, erreicht abermals den ☉ \*) ostwärts bey der Spica, und steht des Nachts immer früher im Süden. Im Julius scheint er des Abends am westlichen Himmel, geht rückwärts, und entfernt sich wieder vom ☉ und der Spica. Im August ist er daselbst immer noch etwas sichtbar, und steht ostwärts bey der Spica. Im Sept. wird er in der Abenddämmerung unsichtbar. Am Ende des Oktobers kommt er in ☊ mit der Sonne. Ende Novembers läßt er sich wieder in der Morgendämmerung sehen. Im Dec. geht er in den Frühstunden auf, und ist in der ♀.

Uranus geht im Januar um Mitternacht auf, und ist in der ♀ ostwärts bey der Spica, und westwärts beym ♄. Im Febr. kommt er vor Mitternacht den Horizont heraus, und wird rückgängig. Im März geht er des Abends auf. Im April steht er der Sonne entgegen, und ist die ganze Nacht sichtbar, da er um Mitternacht den Meridian erreicht. Im May nähert sich ihm wieder ♄, und ist vor Mitternacht im Meridian. Um die Mitte des Junius holt ihn ♄ ein, er ist in der Nähe der Spica, und noch rückgängig. Im Julius ist er noch unterhalb dem ♄ und über der Spica, und steht des Nachts am westl. Himmel. Im August bleibt er vom ♄ westwärts zurück, und ist noch niedrig am Abendhimmel aufzusuchen. Im Sept. wird er unsichtbar. Im Oktober ist er bey der Sonne. Im December zeigt er sich wieder in der Morgendämmerung beym Anfange der ♀.

\*) Nun verfließen 45½ Jahr, ehe ♄ sich wieder beym ☉ zeigt.



Erscheinungen der Planeten im Jahr 1808.

**Merkur** ist im Anfange des Jahres in der Morgendämmerung etwas sichtbar. In den ersten Tagen des März zeigt er sich wieder des Abends nach Sonnenuntergang niedrig am westlichen Himmel. Am Ende des Junius kann er sich einige Minuten in der Abenddämmerung gegen N. W. zeigen. Um die Mitte des Augusts erscheint er des Morgens vor Sonnenaufgang im S. unterm J. Gegen die Mitte des Decembers läßt er sich in der  $\infty$  bey'm  $\Gamma$  sehen.

**Venus** glänzt im Januar am östlichen Himmel vor Sonnenaufgang sehr helle, und läuft durch den M. Im Februar erscheint sie niedriger in der Morgendämmerung, und rückt im J. fort. Im März, April und May ist  $\varnothing$  nur kurz vor Sonnenaufgang sichtbar, und rückt durch den S,  $\infty$  und die X bis in den V dem  $\Delta$  vorbei. Im Junius ist sie nur noch einige Minuten in der Morgendämmerung sichtbar, und geht dem J. vorbei. Im Julius wird sie unsichtbar. Im Anfange des Augusts kommt  $\varnothing$  hinterhalb der Sonne. Erst gegen Ende des Novembers zeigt sie sich wieder als Abendstern nach Sonnenuntergang am westlichen Himmel im S. W. im J. Im December kommt sie daselbst schon besser zum Vorschein, und geht durch den S bis zum  $\infty$ .

**Mars** kann sich im Januar wieder einige Minuten in der Abenddämmerung niedrig am westlichen Himmel bey'm  $\Delta$  zeigen, wird aber bald völlig unsichtbar. Im April ist er bey der Sonne. Am Ende des Jun. kommt er in der Morgendämmerung einige Minuten vor Sonnenaufgang wieder zum Vorschein. Im Julius und August kommt er daselbst etwas besser zum Vorschein, und ist in den II. Im September erscheint er im S, und ist in den Frühstunden am östlichen Himmel sichtbar. Im Oktober geht er im  $\Delta$  fort, geht nach Mitternacht auf. Im November und December ist er in der W, und steht des Morgens an der Ostseite des Himmels.

**Jupiter** erscheint noch im Januar des Abends am westlichen Himmel nach Sonnenuntergang im S, und wird vom J. erst



geholt. Am Ende des Monats wird er in der Abenddämmerung unsichtbar. Im Februar ist er hinterhalb der Sonne. Erst im May kommt er in der Morgendämmerung vor Sonnenaufgang am östlichen Himmel wieder zum Vorschein, und steht im ♌. Im Junius scheint er des Morgens an der Ostseite des Himmels. Im Julius geht er schon vor Mitternacht auf, und fängt an, im ♍ rückwärts zu gehen. Im August geht er in den Abendstunden auf, und ist im ♍ rückgängig. Im September steht er der Sonne entgegen, ist um 12 Uhr Nachts im Meridian, und scheint die ganze Nacht. Im Oktober erreicht er des Abends den Meridian, und ist im ♍ noch rückgängig. Im November und December scheint er des Nachts am westlichen Himmel, und geht im ♍ wieder vorwärts gegen Osten.

Saturn scheint im Januar und Februar in den Frühstunden am östlichen Himmel in der ♊. Im März geht er um Mitternacht auf, und wird in der ♋ rückläufig. Im April kommt er bereits vor Mitternacht über den Horizont, und ist in der ♌ rückgängig. Im May steht er der Sonne entgegen, und scheint die ganze Nacht, da er um Mitternacht den Meridian erreicht. Im Junius erscheint er des Abends im Süden, ist des Nachts am westlichen Himmel, und fängt wieder an, in der ♍ vorwärts zu gehen. Im August ist er in den Abendstunden an der Westseite des Himmels. Im September wird er daselbst unsichtbar. Im November ist er bey der Sonne. Im December kommt er in der Morgendämmerung wieder zum Vorschein, und steht noch westlich bey'm ♎.

Uranus ist im Januar und Februar in den Frühstunden an der Ostseite des Himmels in der ♊ aufzusuchen. Im März geht er in den Abendstunden auf, und wird in der ♋ rückgängig. Gegen Ende des Aprils kommt er mit der Sonne in ♌, ist um 12 Uhr Nachts im Süden. Im May steht er des Abends im Süden. Im Junius und Julius erscheint er des Nachts am westlichen Himmel, und wird wieder rechtgängig. Im August ist er des Abends im Westen aufzusuchen, und wird noch in diesem Monat in der Abenddämmerung unsichtbar. Im Oktober ist er bey der Sonne. Im November und December zeigt er sich wieder vor Sonnenaufgang am östlichen Himmel in der ♊.

**Lauf und Erschein. der Plan. im J. 1807. 389**

er in den Frühstunden an der Ostseite des Himmels im  $\delta$ . Im May geht er nach Mitternacht auf. Im Junius kommt er um Mitternacht den Horizont heraus, und wird im  $\delta$  rückgängig. Im Ende des Julius ist  $\gamma$  bey der Sonne, erreicht um Mitternacht den Meridian, und scheint die ganze Nacht; er ist im  $\delta$  rückgängig. Im August steht er vor Mitternacht im Süden, und ist noch rückgängig, so wie im September, da er sich des Nachts am westlichen Himmel zeigt. Im Oktober geht er wieder vorwärts, und scheint des Abends an der Westseite des Himmels. Im November und December glänzt  $\gamma$  noch an der Abendseite des Firmaments, geht immer früher unter, und steht mitten im  $\delta$ .

Saturn geht im Januar in den Frühstunden auf, und scheint des Morgens in der  $\sphericalangle$  am östlichen Himmel. Im Febr. kommt er um Mitternacht den Horizont heraus, und wird rückgängig. Im März erscheint er vor Mitternacht über dem Horizont. Im April ist er der Sonne entgegen, steht um 12 Uhr Nachts im Süden, und ist in der  $\sphericalangle$  am stärksten rückgängig. Im May ist er in den Abendstunden im Süden. Im Junius scheint er des Nachts am westlichen Himmel. Im Julius und August geht er wieder in der  $\sphericalangle$  vorwärts, und zeigt sich in den Abendstunden an der Westseite des Himmels. Im September wird er daselbst unsichtbar. Im November ist er jenseits der Sonne, und im December kommt er wieder am östlichen Himmel vor Sonnenaufgang des Morgens in der  $\sphericalangle$  zum Vorschein.

Uranus ist im Januar des Morgens am östlichen Himmel in der  $\sphericalangle$  aufzusuchen. Im Februar wird er daselbst rückgängig, und geht um Mitternacht auf. Im März kommt er schon vor Mitternacht über den Horizont. Im April ist er mit der Sonne in der  $\sphericalangle$ , steht um 12 Uhr Nachts im Süden, und ist beyin Anzuge der  $\sphericalangle$  rückgängig. Im May steht er vor Mitternacht im Meridian. Im Junius und Julius ist er des Abends am westlichen Himmel ostwärts von der Spica zu finden, und geht immer früher unter. Im August wird er unsichtbar. Im Oktober ist er bey der Sonne. Am Ende Novembers erscheint er wieder am östlichen Himmel vor Sonnenaufgang, und im December steht er in der  $\sphericalangle$  in den Frühstunden an der Ostseite des Himmels.



Heliocentrische Längen der Planeten  
im Jahr 1808.

	♂	♀	♂	♂	♂	♂	♂
1 Jan.	25° ♄	27° ♀	10° ♄	22° ♄	21° ♄	15° ♄	1° ♄
11 —	25 ♄	13 ♄	20	28	22	15	1
21 —	23	29	0 ♀	4 ♄	23	16	1
31 —	22 ♄	15 ♄	10	11	24	16	1
10 Febr.	26 ♄	1 ♄	21	17	25	16	2
20 —	11 ♄	18	1 ♄	24	26	17	2
2 März	9 ♄	5 ♄	12	0 ♄	27	17	2
12 —	13 ♀	21	22	6	27	17	2
22 —	27 ♄	7 ♄	2 ♄	13	28	17	2
1 April	2 ♄	23	12	19	29	18	2
11 —	2 ♄	9 ♄	21	25	0 ♄	18	2
21 —	0 ♄	25	1 ♄	1 ♄	1	18	2
1 May	29 ♄	10 ♄	11	6	2	18	3
11 —	4 ♄	26	20	12	3	19	3
21 —	21 ♄	12 ♄	0 ♄	17	3	19	3
31 —	22 ♄	28	10	23	4	19	3
10 Jun.	21 ♀	14 ♄	19	29	5	20	3
20 —	5 ♄	0 ♄	29	4 ♄	6	20	3
30 —	8 ♄	16	8 ♄	9	7	20	4
10 Jul.	7 ♄	2 ♄	18	14	8	21	4
20 —	5 ♄	18	27	19	9	21	4
30 —	6 ♄	4 ♀	7 ♄	24	10	21	4
9 Aug.	13 ♄	21	17	29	11	21	4
19 —	3 ♄	7 ♄	26	4 ♄	12	22	4
29 —	5 ♄	23	6 ♄	9	13	22	4
8 Sept.	0 ♄	9 ♄	16	14	14	22	4
18 —	11 ♄	25	25	19	14	22	5
28 —	14 ♄	11 ♄	5 ♄	24	15	23	5
8 Oct.	13 ♄	27	15	28	16	23	5
18 —	11 ♄	13 ♄	25	2 ♄	17	23	5
28 —	12 ♄	29	5 ♄	6	18	24	5
7 Nov.	22 ♄	15 ♄	15	11	19	24	5
17 —	15 ♄	1	25	15	20	24	5
27 —	17 ♄	17	5 ♄	20	21	25	5
7 Dec.	10 ♄	3 ♄	15	25	22	25	6
17 —	19 ♄	18	25	29	22	25	6
27 —	20 ♄	4 ♄	6 ♄	3 ♄	23	26	6



Erscheinungen der Planeten im Jahr 1808.

**Merkur** ist im Anfange des Jahres in der Morgendämmerung etwas sichtbar. In den ersten Tagen des März zeigt er sich wieder des Abends nach Sonnenuntergang niedrig am westlichen Himmel. Am Ende des Junius kann er sich einige Minuten in der Abenddämmerung gegen N. W. zeigen. Um die Mitte des Augusts erscheint er des Morgens vor Sonnenaufgang im S. unterm J. Gegen die Mitte des Decembers läßt er sich in der W. bey'm H. sehen.

**Venus** glänzt im Januar am östlichen Himmel vor Sonnenaufgang sehr helle, und läuft durch den M. Im Februar erscheint sie niedriger in der Morgendämmerung, und rückt im J. fort. Im März, April und May ist ♀ nur kurz vor Sonnenaufgang sichtbar, und rückt durch den J, III und die X bis in den V dem 2. vorbe. Im Junius ist sie nur noch einige Minuten in der Morgendämmerung sichtbar, und geht dem J. vorbe. Im Julius wird sie unsichtbar. Im Anfange des Augusts kommt ♀ hinterhalb der Sonne. Erst gegen Ende des Novembers zeigt sie sich wieder als Abendstern nach Sonnenuntergang am westlichen Himmel im S. W. im J. Im Decemb. kommt sie daselbst schon besser zum Vorschein, und geht durch den J. bis zum III.

**Mars** kann sich im Januar wieder einige Minuten in der Abenddämmerung niedrig am westlichen Himmel bey'm 2. zeigen, wird aber bald völlig unsichtbar. Im April ist er bey der Sonne. Am Ende des Jun. kommt er in der Morgendämmerung einige Minuten vor Sonnenaufgang wieder zum Vorschein. Im Julius und August kommt er daselbst etwas besser zum Vorschein, und ist in den II. Im September erscheint er im S., und ist in den Frühstunden am östlichen Himmel sichtbar. Im Oktober geht er im N. fort, geht nach Mitternacht auf. Im November und December ist er in der W., und steht des Morgens an der Ostseite des Himmels.

**Jupiter** erscheint noch im Januar des Abends am westlichen Himmel nach Sonnenuntergang im J., und wird vom J. eist

## 392 Zweyte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

geholt. Am Ende des Monats wird er in der Abenddämmerung unsichtbar. Im Februar ist er hinterhalb der Sonne. Erst im May kommt er in der Morgendämmerung vor Sonnenaufgang am östlichen Himmel wieder zum Vorschein, und steht im ♄. Im Junius scheint er des Morgens an der Ostseite des Himmels. Im Julius geht er schon vor Mitternacht auf, und fängt an, im ♄ rückwärts zu gehen. Im August geht er in den Abendstunden auf, und ist im ♄ rückgängig. Im September steht er der Sonne entgegen, ist um 12 Uhr Nachts im Meridian, und scheint die ganze Nacht. Im Oktober erreicht er des Abends den Meridian, und ist im ♄ noch rückgängig. Im November und December scheint er des Nachts am westlichen Himmel, und geht im ♄ wieder vorwärts gegen Osten.

Saturn scheint im Januar und Februar in den Frühstunden am östlichen Himmel in der ♄. Im März geht er um Mitternacht auf, und wird in der ♄ rückläufig. Im April kommt er bereits vor Mitternacht über den Horizont, und ist in der ♄ rückgängig. Im May steht er der Sonne entgegen, und scheint die ganze Nacht, da er um Mitternacht den Meridian erreicht. Im Junius erscheint er des Abends im Süden, ist des Nachts am westlichen Himmel, und fängt wieder an, in der ♄ vorwärts zu gehen. Im August ist er in den Abendstunden an der Westseite des Himmels. Im September wird er daselbst unsichtbar. Im November ist er bey der Sonne. Im December kommt er in der Morgendämmerung wieder zum Vorschein, und steht noch westlich beym ♄.

Uranus ist im Januar und Februar in den Frühstunden an der Ostseite des Himmels in der ♄ aufzusuchen. Im März geht er in den Abendstunden auf, und wird in der ♄ rückgängig. Gegen Ende des Aprils kommt er mit der Sonne in ♄, ist um 12 Uhr Nachts im Süden. Im May steht er des Abends im Süden. Im Junius und Julius erscheint er des Nachts am westlichen Himmel, und wird wieder rechtgänglich. Im August ist er des Abends im Westen aufzusuchen, und wird noch in diesem Monat in der Abenddämmerung unsichtbar. Im Oktober ist er bey der Sonne. Im November und December zeigt er sich wieder vor Sonnenaufgang am östlichen Himmel in der ♄.



Heliocentrische Längen der Planeten  
im Jahr 1809.

	♂	♀	♂	♂	♂	♂	♂
Jan.	6° ♀	12° ♀	11° ♀	5° ♀	24° ♀	26° ♀	6° ♀
—	5 ♀	28	21	10	25	26	6
—	5 ♀	14 ♀	1 ♀	15	26	26	6
—	13 ♀	0 ♀	11	19	27	27	6
Febr.	4 ♀	16	21	23	28	27	6
—	21 ♀	3 ♀	1 ♀	28	28	27	6
März	1 ♀	19	11	2	29	28	7
—	12 ♀	5 ♀	21	7	0 ♀	28	7
—	24 ♀	21	1	11	1	28	7
April	13 ♀	7 ♀	11	15	2	29	7
—	10 ♀	23	21	20	3	0 ♀	7
—	12 ♀	10 ♀	1 ♀	24	4	0	7
May	22 ♀	26	11	29	5	0	7
—	15 ♀	12 ♀	20	4 ♀	6	0	7
—	18 ♀	28	0 ♀	9	7	1	7
—	10 ♀	14 ♀	9	14	8	1	7
Jun.	20 ♀	0 ♀	19	19	9	1	8
—	21 ♀	16	29	24	10	1	8
—	19 ♀	1	8 ♀	29	10	2	8
Jul.	17 ♀	17	18	5 ♀	11	2	8
—	20 ♀	3 ♀	27	11	12	2	8
—	2 ♀	19	7 ♀	16	13	2	8
Aug.	29 ♀	5 ♀	16	21	14	3	8
—	0 ♀	21	26	27	15	3	9
—	19 ♀	7 ♀	6 ♀	2 ♀	16	3	9
Sept.	26 ♀	23	15	8	17	4	9
—	26 ♀	9 ♀	25	14	18	4	9
—	24 ♀	25	5 ♀	20	19	4	9
Oct.	23 ♀	11 ♀	15	27	20	4	9
—	27 ♀	27	25	3 ♀	21	5	9
—	12 ♀	14 ♀	5 ♀	9	21	5	9
Nov.	11 ♀	0 ♀	15	15	22	5	10
—	10 ♀	16	25	21	23	6	10
—	28 ♀	2 ♀	5 ♀	27	24	6	10
Dec.	3 ♀	18	15	3 ♀	25	6	10
—	2 ♀	4 ♀	25	10	26	7	10
—	0 ♀	20	5 ♀	17	27	7	10



31 —	23 8	16	11
10 Febr.	25 9	2 3	21
20 —	16 10	17	1
2 März	23 11	3 X	11
12 —	23 12	19	21
22 —	21 1	5 V	1
1 April	20 2	21	11
11 —	23 3	7 8	21
21 —	7	23	1
1 May	5 11	9 11	10
11 —	6 12	25	21
21 —	24 13	11 9	0
31 —	0 14	27	9
10 Jun.	29	14 12	19
20 —	27 1	0 13	28
30 —	27 2	17	8
10 Jul.	1 X	3 14	17
20 —	18 3	19	17
30 —	18 4	5 15	7
9 Aug.	17 5	21	16
19 —	2 6	7 1	26
29 —	6 7	12	5
8 Sept.	5 8	9 2	15
18 —	3 9	25	25
28 —	3 10	10 3	5
8 Oct.	10 X	26	15
18 —	0 1	12 X	24
28 —	1 2	28	4
7 Nov.	27 3	14 4	14
17 —	9 4	0 5	24

## Lauf und Erschein. der Plan. im J. 1809. 395

er bey der Sonne. Am Ende des May wird er in der Morgendämmerung vor  $\odot$  Aufgang wieder etwas sichtbar. Im Jun. und Jul. scheint er in den Frühstunden am östl. Himmel, und ist in den  $\kappa$ . Im August fängt er dort an rückwärts zu gehen, und kommt schon vor Mittern. über den Horizont. Im Sept. geht er des Abends auf, und geht in den  $\kappa$  rückwärts. Im Oktober kommt er in  $\varphi$  mit der Sonne, ist um 12 Uhr Nachts im Meridian, und scheint die ganze Nacht. Im Nov. und Dec. steht er des Abends früh im Süden, und scheint des Nachts an der Westseite des Himmels; er geht in den  $\kappa$  vorwärts.

Saturn scheint im Januar in den Frühstunden am östlichen Himmel im  $\mathfrak{M}$ . Im Febr. geht er des Morgens auf, und ist gegen Südosten in dem  $\mathfrak{M}$  sichtbar. Im März fängt er dort an rückwärts zu gehen, und kommt um Mitternacht über den Horizont. Im April geht er im  $\mathfrak{M}$  rückwärts, und geht in einer frühen Abendstunde auf. Im May kommt er der Sonne entgegen, ist um Mitternacht im Süden, und die ganze Nacht sichtbar. Im Jun. und Jul. ist er noch rückgängig, kommt des Abends immer früher in Süden, und scheint des Nachts am westlichen Himmel. Im August geht er bey  $\mathfrak{M}$  wieder vorwärts, und ist des Abends im Südwesten sichtbar. Im Sept. und Oktober zeigt er sich immer niedriger am westlichen Himmel bey  $\varphi$ , geht früher unter, und rückt wieder im  $\mathfrak{M}$  vorwärts. Am Ende des Oktobers wird er unsichtbar. Am Ende des Novembers ist er bey der Sonne. Gegen Ende des Decembers wird er wieder in der Morgendämmerung im  $\mathfrak{M}$  gegen Südosten sichtbar.

Uranus steht im Januar des Morgens an der Ostseite des Himmels in der  $\sphericalangle$ . Im Februar wird er daselbst rückgängig, und geht um Mitternacht auf. Im März kommt er vor Mitternacht über den Horizont. Im April ist er mit der Sonne im  $\varphi$ , und steht um 12 Uhr Nachts im Süden. Im May und Junius ist er noch rückgängig, und kommt immer früher in den Meridian. Im Julius ist er des Nachts am westl. Himmel aufzusuchen. Im August zeigt er sich daselbst noch etwas in der  $\sphericalangle$ . Im Sept. wird er unsichtbar. Im Nov. ist er weit hinterhalb der Sonne. Am Ende des Jahres kommt er wieder vor Sonnenaufgang im Osten über dem Horizonte zum Vorschein.

Heliocentrische Längen der Planeten  
im Jahr 1810.

	♂	♀	♂	♂	♂	♂	♂
1 Jan.	14°♂	28°♂	10°♂	20°♂	27°♂	7°♂	11°♂
11 —	16°♂	14°♂	21°♂	26°♂	28°♂	7°♂	11°♂
21 —	27°♂	0°♂	1°♂	3°♂	29°♂	8°♂	11°♂
31 —	23°♂	16°♂	11°♂	9°♂	0°♂	8°♂	11°♂
10 Febr.	25°♂	2°♂	21°♂	15°♂	1°♂	8°♂	11°♂
20 —	16°♂	17°♂	1°♂	21°♂	2°♂	9°♂	11°♂
2 März	23°♂	3°♂	11°♂	27°♂	3°♂	9°♂	11°♂
12 —	23°♂	19°♂	21°♂	3°♂	4°♂	9°♂	11°♂
22 —	21°♂	5°♂	1°♂	9°♂	4°♂	9°♂	12°♂
1 April	20°♂	21°♂	11°♂	14°♂	5°♂	10°♂	12°♂
11 —	23°♂	7°♂	21°♂	19°♂	6°♂	10°♂	12°♂
21 —	7°♂	23°♂	1°♂	25°♂	7°♂	10°♂	12°♂
1 May	5°♂	9°♂	10°♂	0°♂	8°♂	11°♂	12°♂
11 —	6°♂	25°♂	21°♂	5°♂	9°♂	11°♂	12°♂
21 —	24°♂	11°♂	0°♂	10°♂	10°♂	11°♂	12°♂
31 —	0°♂	27°♂	9°♂	16°♂	11°♂	11°♂	12°♂
10 Jun.	29°♂	14°♂	19°♂	21°♂	12°♂	12°♂	13°♂
20 —	27°♂	0°♂	28°♂	26°♂	13°♂	12°♂	13°♂
30 —	27°♂	17°♂	8°♂	1°♂	14°♂	12°♂	13°♂
10 Jul.	1°♂	3°♂	17°♂	6°♂	15°♂	13°♂	13°♂
20 —	18°♂	19°♂	17°♂	11°♂	16°♂	13°♂	13°♂
30 —	18°♂	5°♂	7°♂	15°♂	17°♂	13°♂	13°♂
9 Aug.	17°♂	21°♂	16°♂	20°♂	17°♂	13°♂	13°♂
19 —	2°♂	7°♂	26°♂	24°♂	18°♂	14°♂	13°♂
29 —	6°♂	12°♂	5°♂	29°♂	19°♂	14°♂	13°♂
8 Sept.	5°♂	9°♂	15°♂	3°♂	20°♂	14°♂	14°♂
18 —	3°♂	25°♂	25°♂	8°♂	21°♂	15°♂	14°♂
28 —	3°♂	10°♂	5°♂	13°♂	22°♂	15°♂	14°♂
8 Oct.	10°♂	26°♂	15°♂	17°♂	23°♂	15°♂	14°♂
18 —	0°♂	12°♂	24°♂	22°♂	24°♂	16°♂	14°♂
28 —	1°♂	28°♂	4°♂	26°♂	25°♂	16°♂	14°♂
7 Nov.	27°♂	14°♂	14°♂	0°♂	25°♂	16°♂	14°♂
17 —	9°♂	0°♂	24°♂	4°♂	26°♂	16°♂	14°♂
27 —	12°♂	16°♂	5°♂	8°♂	27°♂	17°♂	15°♂
7 Dec.	11°♂	2°♂	15°♂	13°♂	28°♂	17°♂	15°♂
17 —	9°♂	18°♂	25°♂	17°♂	29°♂	17°♂	15°♂
27 —	9°♂	4°♂	5°♂	22°♂	0°♂	18°♂	15°♂



Erscheinungen der Planeten im Jahr 1810.

**Merkur** ist im Anfange des Febr. einige Min. in der Abenddämmerung unterm  $\gamma$  im Westen sichtbar. In der letzten Hälfte des May's kommt er des Abends nach  $\odot$  Untergang gegen  $\mathcal{N}$ . W. br gut zu Gesicht, und steht in den  $\Pi$  unterhalb Castor und Pollux bey der  $\varphi$ . In der ersten Hälfte des Julius kann er sich einige Min. in der Morgendämmerung über dem östlichen Horizonte zeigen. In der ersten Hälfte des Nov. zeigt er sich aber als in den Frühstunden vor  $\odot$  Aufg. gegen Osten in der  $\mathcal{M}$ .

**Venus** ist im Januar noch Morgenstern vor  $\odot$  Aufgang im östl. Himmel, und erscheint im  $\mathcal{Z}$ . In den ersten Tagen des Febr. wird sie dort im  $\mathcal{Z}$  unsichtbar. Im März ist  $\varphi$  hinterhalb der Sonne. Gegen Ende des Aprils kommt sie als Abendstern nach  $\odot$  Unterg. im Westen zum Vorschein. Im Anfange des May's ist sie bey  $\gamma$ , und erscheint in diesem Monate, so wie im Junius, des Abends immer höher über dem Horizonte, und geht später unter. Sie durchläuft den  $\gamma$  und die  $\Pi$  bis im  $\mathcal{G}$ . Im Julius erscheint sie im  $\mathcal{N}$ , und ist nur etwas in der hellen Abenddämmer. sichtbar. Im August ist sie in der  $\mathcal{M}$ , und ist, so wie im Sept., da sie in der  $\simeq$  steht, nur etwas des Abends im Westen sichtbar. Im Oktober und Nov. glänzt  $\varphi$  im hellsten, und geht durch den  $\mathcal{M}$  und  $\mathcal{Z}$ . Im Oktober geht sie dem  $\mathcal{H}$  vorbey. Im December fängt sie an im  $\mathcal{Z}$  rückwärts zu gehen, wird unsichtbar, und kommt gegen Ende des Jahres die untere  $\gamma$  mit der Sonne

**Mars** ist im Januar des Abends am westlichen Himmel in  $\mathcal{W}$  noch sichtbar. Im Februar wird er daselbst noch einige Min. des Abends zu sehen seyn. Im März wird er unsichtbar. Im Junius kommt er hinterhalb der Sonne. Im August erscheint er vor Sonnenaufgang am östlichen Himmel im  $\mathcal{G}$ . Im September und Oktober scheint er in den Frühstunden an der Ostseite des Himmels, und geht in dem  $\mathcal{N}$  vorwärts nach Osten. Im November geht er des Morgens auf, und ist in der  $\mathcal{M}$ . Im December geht er nach Mitternacht auf, und ist bey der Spica in der  $\mathcal{M}$  des Morgens am östlichen Himmel sichtbar.

**Jupiter** scheint im Januar des Abends am westlichen Himmel in den  $\mathcal{K}$ . Im Februar ist er daselbst des Abends noch sichtbar, und geht in den  $\mathcal{K}$  vorwärts nach Osten. Im März zeigt

## Erscheinungen der Planeten im Jahr 1811.

**Merkur** ist in der ersten Hälfte des Jahres etwas in der Abenddämmerung nach  $\odot$  Untergang sichtbar. Im May zeigt er sich des Abends ziemlich deutlich am westl. Himmel im  $\gamma$ . Im Jun. des Junius kann er einige Minuten in der Morgendämmerung zum Vorschein kommen. Im Oktober ist er vor  $\odot$  Aufg. am östl. Himmel sichtbar, und am Ende des Jahres erscheint er des Abends im Südwesten.

**Venus** ist im Anfange des Jahres zwischen uns und der Sonne. In der letzten Hälfte des Jan. wird sie wieder als Morgensterge vor  $\odot$  Aufgang im Osten sichtbar, und glänzt bis zu Ende des Sept. des Morgens am östl. Himmel. Im Jan. ist sie im  $\delta$ , und geht noch rückwärts. Im Febr. rückt sie wieder vorwärts und ist im  $\epsilon$ . Im Apr. ist sie im  $\zeta$ , und zeigt sich nur wenig in der Morgenröthe. Im May und Jun. rückt sie durch die  $\eta$  und den  $\nu$  bis zum  $\delta$ . Im Jul. und Aug. glänzt sie wieder länger vor  $\odot$  Aufg. am östl. Himmel, und rückt durch die  $\epsilon$  bis in den  $\delta$ . Im Sept. nimmt die Dauer ihrer Sichtbarkeit ab, und am Ende des Monats wird sie im  $\eta$  in der Morgenröthe unsichtbar. Im Oktober ist sie in der obern  $\epsilon$  mit der Sonne, und am Ende des Jahres kommt sie wieder als Abendsterge nach  $\odot$  Unterg. am südwestlichen Himmel zum Vorschein.

**Mars** scheint im Jan. und Febr. in den Frühstunden am östlichen Himmel in der  $\alpha$ . Im März kommt er in den  $\beta$ , und geht um die Mitte der Nacht auf. Im April wird er im  $\gamma$  rückgängig, und erscheint vor Mitternacht über dem Horizont. Am Ende des May steht er der  $\odot$  im  $\delta$  entgegen, erreicht um Mitternacht den Meridian, und scheint die ganze Nacht. Im Jun. ist  $\delta$  des Abends im Süden, geht noch zurück, und scheint des Nachts am westlichen Himmel. Im Jul. und Aug. geht er wieder vorwärts im  $\delta$ , und ist des Nachts an der Westseite des Himmels sichtbar. Im September, Oktober, November und December ist er beständig des Abends am westlichen Himmel sichtbar, geht immer etwas früher unter, und geht durch den  $\delta$  bis in den  $\zeta$ .

**Jupiter** ist im Januar und Februar in den Abendstunden im Süden, scheint des Nachts am westlichen Himmel, und geht im  $\delta$  noch rückwärts. Im Februar und März rückt er im  $\delta$  wieder



Heliocentrische Längen der Planeten  
im Jahr 1811.

	♂	♀	♂	♂	♂	♂	♂
Jan.	28°♈	12°♉	10°♊	24°♋	0°♌	18°♍	15°♎
—	13°♈	28°♉	20°♊	29°♋	1°♌	18°♍	15°♎
—	13°♈	14°♉	1°♊	4°♋	2°♌	18°♍	15°♎
—	5°♈	1°♉	11°♊	8°♋	3°♌	19°♍	15°♎
Febr.	11°♈	17°♉	20°♊	12°♋	4°♌	19°♍	15°♎
—	28°♈	3°♉	1°♊	17°♋	5°♌	19°♍	16°♎
März	21°♈	19°♉	11°♊	21°♋	6°♌	20°♍	16°♎
—	0°♈	5°♉	21°♊	26°♋	7°♌	20°♍	16°♎
—	0°♈	21°♉	1°♊	1°♋	8°♌	20°♍	16°♎
April	6°♈	7°♉	11°♊	6°♋	8°♌	21°♍	16°♎
—	24°♈	23°♉	21°♊	11°♋	9°♌	21°♍	16°♎
—	25°♈	9°♉	0°♊	16°♋	10°♌	21°♍	16°♎
May	23°♈	25°♉	10°♊	21°♋	11°♌	22°♍	16°♎
—	6°♈	11°♉	20°♊	26°♋	12°♌	22°♍	16°♎
—	10°♈	27°♉	29°♊	1°♋	12°♌	22°♍	17°♎
—	7°♈	12°♉	9°♊	6°♋	13°♌	23°♍	17°♎
Jun.	6°♈	28°♉	19°♊	12°♋	14°♌	23°♍	17°♎
—	6°♈	14°♉	28°♊	17°♋	15°♌	23°♍	17°♎
—	14°♈	0°♉	8°♊	23°♋	16°♌	24°♍	17°♎
Jul.	6°♈	16°♉	17°♊	28°♋	17°♌	24°♍	17°♎
—	21°♈	2°♉	27°♊	4°♋	18°♌	24°♍	17°♎
—	18°♈	19°♉	6°♊	10°♋	19°♌	25°♍	17°♎
Aug.	29°♈	5°♉	16°♊	16°♋	20°♌	25°♍	18°♎
—	19°♈	21°♉	25°♊	23°♋	21°♌	25°♍	18°♎
—	13°♈	7°♉	5°♊	0°♋	22°♌	25°♍	18°♎
Sept.	12°♈	23°♉	15°♊	6°♋	22°♌	26°♍	18°♎
—	14°♈	9°♉	25°♊	12°♋	23°♌	26°♍	18°♎
—	24°♈	26°♉	4°♊	18°♋	24°♌	26°♍	18°♎
Oct.	18°♈	12°♉	14°♊	23°♋	25°♌	27°♍	18°♎
—	20°♈	28°♉	24°♊	29°♋	26°♌	27°♍	19°♎
—	12°♈	14°♉	4°♊	5°♋	27°♌	27°♍	19°♎
Nov.	20°♈	0°♉	14°♊	12°♋	27°♌	27°♍	19°♎
—	21°♈	16°♉	24°♊	18°♋	28°♌	28°♍	19°♎
—	19°♈	2°♉	4°♊	24°♋	29°♌	28°♍	19°♎
Dec.	18°♈	18°♉	14°♊	1°♋	0°♌	28°♍	19°♎
—	21°♈	3°♉	25°♊	7°♋	1°♌	29°♍	20°♎
—	3°♈	19°♉	5°♊	13°♋	2°♌	29°♍	20°♎



## Erscheinungen der Planeten im Jahr 1811.

**Merkur** ist in der ersten Hälfte des Jahres etwas in der Abenddämmerung nach ☉ Untergang sichtbar. Im May zeigt er sich des Abends ziemlich deutlich am westl. Himmel im ♄. Am Ende des Junius kann er einige Minuten in der Morgendämmerung zum Vorschein kommen. Im Oktober ist er vor ☉ Aufg. am östl. Himmel sichtbar, und am Ende des Jahres erscheint er des Abends im Südwesten.

**Venus** ist im Anfange des Jahres zwischen uns und der ☉. In der letzten Hälfte des Jan. wird sie wieder als Morgenstern vor ☉ Aufgang im Osten sichtbar, und glänzt bis zu Ende des Sept. des Morgens am östl. Himmel. Im Jan. ist sie im ♀, und geht noch rückwärts. Im Febr. rückt sie wieder vorwärts, und ist im ♂. Im Apr. ist sie im ☿, und zeigt sich nur etwas in der Morgenröthe. Im May und Jun. rückt sie durch die ♄ und den ♀ bis zum ♄. Im Jul. und Aug. glänzt sie wieder länger vor ☉ Aufg. am östl. Himmel, und rückt durch die ♀, den ♄ bis in den ♄. Im Sept. nimmt die Dauer ihrer Sichtbarkeit ab, und am Ende des Monats wird sie im ♄ in der Morgenröthe unsichtbar. Im Oktober ist sie in der obern ☾ mit der Sonne, und am Ende des Jahres kommt sie wieder als Abendstern nach ☉ Unterg. am südwestlichen Himmel zum Vorschein.

**Mars** scheint im Jan. und Febr. in den Frühstunden am östlichen Himmel in der ♄. Im März kommt er in den ♄, und geht um die Mitte der Nacht auf. Im April wird er im ♄ rückgängig, und erscheint vor Mitternacht über dem Horizonte. Am Ende des May steht er der ☉ im ♄ entgegen, erreicht um Mitternacht den Meridian, und scheint die ganze Nacht. Im Jun. ist ♀ des Abends im Süden, geht noch zurück, und scheint des Nachts am westlichen Himmel. Im Jul. und Aug. geht er wieder vorwärts im ♄, und ist des Nachts an der Westseite des Himmels sichtbar. Im September, Oktober, November und December ist er beständig des Abends am westlichen Himmel sichtbar, geht immer etwas früher unter, und geht durch den ♄, ♄ bis in den ☿.

**Jupiter** ist im Januar und Februar in den Abendstunden im Süden, scheint des Nachts am westlichen Himmel, und geht im ♄ noch rückwärts. Im Februar und März rückt er im ♄  
wieder

# Allgemeines Verzeichniß

von dem Jahre 1801 bis zum Jahre 1812 einfallenden  
 Sonnen- und Mondfinsternisse,  
 nebst beyläufiger Anzeige der Zeit ihrer Erscheinung, nach  
 der Berliner Uhr, und den Gegenden, wo selbige vor-  
 nehmlich sichtbar seyn werden.

Sonnen- Finsternisse.	Mond- Finsternisse.	Gegenden ihrer Sichtbarkeit.
14 März 4 U. N.		in dem südl. äthiopis- schen Ocean.
	30 März 6 U. M.	in Amerika, im westl. Afrika u. Europa, und östl. Asien.
13 April 5 U. M.		im westl. Asien u. östl. Europa.
8 Sept. 6 U. M.		im nordöstl. Asien u. nordl. Amerika.
	22 Sept. 8 U. M.	in Amerika, im westl. Europa u. Afrika, östl. Asien u. in der Südsee.
7 Octob. 9 U. N.		im südl. stillen Meer.
4 März 6 U. M.		im indischen Ocean u. stillen Meer.
	19 März Mittags	im stillen Meer, östl. Asien u. nördlichen Amerika.
28 Aug. 8 U. M.		in Europa, Asien und den Nordländern.
	11 Sept. 11½ U. N.	in Europa, Afrika u. Asien.
21 Febr. 10 U. N.		im stillen Meer und in Südamerika.
17 Aug. 9 U. M.		in Europa, Afrika und dem westl. Asien.

406 Zweyte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

Sonnen- Finsternisse.	Mond- Finsternisse.	Gegenben ihrer Sichtbarkeit.
1804 { 11 Febr. 11 U. M.	26 Jan. 10 U. M.	in Europa, Afrika, dem atlant. Ocean und östl. Amerika in Europa, Asien, Afrika und dem w- lichen Amerika.
5 August 5 U. M.	22 Jul. 6 U. M.	in Asien, Afrika, und Europa. auf den Inseln des stillen Meeres.
1 Jan. 2 U. M.		auf den asiatischen In- seln und im stillen Meer
30 Jan. 8 U. M.	15 Jan. 10 U. M.	in Amerika u. im stillen Meer.
1805 { 27 Jun. 1 U. M.		in d. nördlichsten Ge- genden und im Eis- meer.
26 Jul. 7 U. M.	11 Jul. 10 U. M.	im östl. Asien, stillen Meer und in Nord- Amerika.
21 Dec. 1 U. M.		in Europa, Afrika u. Asien. im südl. Ocean.
16 Jun. 5 U. M.	5 Jan. 1 U. M.	im Südmeer unter halb Asien. in Europa, Afrika u. Amerika.
1806 { 10 Dec. 3 U. M.		im westlichen Europa, Afrika, atlantischen Ocean.
6 Jun. 6 U. M.	21 May 6 U. M.	auf den südl. Inseln u. im still. Meer. im östl. Europa, Asien u. stillen Meer.
1807 { 29 Nov. 1 U. M.	15 Nov. 9 U. M.	auf Asiens Inseln, im östl. Ocean u. Amer. im stillen Meer, in Afrika u. Asien. in Europa, Afrika u. im atlant. Meer.



# Allgemeines Verzeichniß

der vom Jahre 1801 bis zum Jahre 1812 einfallenden  
Sonnen- und Mondfinsternisse,

nebst beyläufiger Anzeige der Zeit ihrer Erscheinung, nach  
der Berliner Uhr, und den Gegenden, wo selbige vor-  
nehmlich sichtbar seyn werden.

	Sonnen- Finsternisse.	Mond- Finsternisse.	Gegenden ihrer Sichtbarkeit.
1801	14 März 4 U. N.		in dem südl. äthiopis- chen Ocean.
		30 März 6 U. M.	in Amerika, im westl. Afrika u. Europa, und östl. Asien.
	13 April 5 U. N.		im westl. Asien u. östl. Europa.
	8 Sept. 6 U. M.	22 Sept. 8 U. M.	im nordöstl. Asien u. nordl. Amerika.
1802			in Amerika, im westl. Europa u. Afrika, östl. Asien u. in der Südsee.
	7 Octob. 9 U. N.		im süd. stillen Meer.
	4 März 6 U. M.	19 März Mittags	im indischen Ocean u. stillen Meer.
			im stillen Meer, östl. Asien u. nördlichen Amerika.
1803	28 Aug. 8 U. M.	11 Sept. 11½ U. N.	in Europa, Asien und den Nordländern.
			in Europa, Afrika u. Asien.
	11 Febr. 10 U. N.		im stillen Meer und in Südamerika.
	17 Aug. 9 U. M.		in Europa, Afrika und dem westl. Asien.

Sonnen: Finsternisse.	Monds: Finsternisse.	Gegenden ihrer Sichtba
12 Febr. 9 U. M.		in Afrika, Ind
	27 Febr. 7 U. M.	im süd. Oce
		im westlichen E
		in Afrika und
		rika.
1812 13 März 7 U. M.		in Afrika, Asien
		südlichen Oce
7 August 6 U. M.		nordlich von E
		und in Asien.
	22 August 4 U. N.	in Asien und des
		Ocean.
5 Sept. 8 U. M.		im Eismeer, un
		den Nordpol

In dieser Tafel ist eigentlich die Stunde der Zusam  
kunft und des Gegenschelns der Sonne und des M  
oder der wahren ecliptischen Neu- und Vollmonde; nu  
läufig angezeigt. M. bedeutet Morgens oder Vormittags  
bedeutet Abends oder Nachmittags.



## Die dritte Abtheilung.

Vollständigerer Gebrauch der Gestirnsbeschreibungen zc. Lauf der Planeten zc. Merkwürdigkeiten des Firmaments, und Betrachtungen über das Weltgebäude.

### Erster Abschnitt.

Gebrauch der monatlichen Anleitungen zur Sternkenntniß in allen Stunden der Nacht.

Die in der vorigen Gestirnsbeschreibung vom August bis zum März angenommenen Stände des Firmaments sind allemal um die Abendzeit gewählt. Unterdeffen hat man oft Gelegenheit, den gestirnten Himmel in spätern Nacht z. oder



410 Dritte Abtheilung, erster Abschnitt.

frühern Morgenstunden zu betrachten. Da nun z. B. der Januar vorgestellte Stand der Gestirne und diejenige-  
gend des Himmels, welche die demselben bengefügte A-  
perspektivisch entworfen vorstellt, sich in den vorhergehenden  
Monaten: December, November, October etc. in  
tern Nachtstunden zeigt; so läßt sich alsdann die ganze  
leitung für den Januar, nebst der dazu gehörigen A-  
gleichfalls gebrauchen. Folgende Tafeln zeigen dies  
alle Monate.

Die Anweisung zur Sternkenntniß im Monat Januar  
von Seite 129 bis S. 148 ist gleichfalls brauchbar:

Im September.	D. II. um 0 U. 31 M. Morg.
Den II. in d. Morgendämm.	= 16 = 0 11 =
= 16 um 4 U. 2 M. Morg.	= 21 = 11 47 = Ab.
= 21 = 3 = 44 =	= 26 = 11 25 =
= 26 = 3 = 26 =	

Im October.	Im December.
D. I. um 3 U. 8 M. Morg.	Den I. um 11 U. 4 M. Morg.
= 6 = 2 50 =	= 6 = 10 42 =
= 11 = 2 31 =	= 11 = 10 20 =
= 16 = 2 13 =	= 16 = 9 58 =
= 21 = 1 54 =	= 21 = 9 36 =
= 26 = 1 35 =	= 26 = 9 13 =

Im November.	Im Februar.
D. I. um 1 U. 22 M. Morg.	D. I. um 6 U. 33 M. Morg.
= 6 = 0 52 =	= 6 = 6 13 =
	= 11. in der Abenddämm.

Der im Februar von Seite 150 bis 182 beschriebene Stand des Himmels zeigt sich gleichfalls:

Im October.	D. 16. um 4 U. 39 M. Morg.
D. 6. in der Morgendämm.	= 21 = 4 20 =
= 11 um 4 U. 58 M. Morg.	= 26 = 4 1 =



## Die dritte Abtheilung.

Vollständigerer Gebrauch der Gestirnsbeschreibungen ꝛ. Lauf der Planeten ꝛ. Merkwürdigkeiten des Firmaments, und Betrachtungen über das Weltgebäude.

### Erster Abschnitt.

Gebrauch der monatlichen Anleitungen zur Sternkenntniß in allen Stunden der Nacht.

Die in der vorigen Gestirnsbeschreibung vom August bis zum März angenommenen Stände des Firmaments sind allemal um die Abendzeit gewählt. Unterdeßsen hat man oft Gelegenheit, den gestirnten Himmel in spätern Nacht- oder

# 412 Dritte Abtheilung, erster Abschnitt.

im December und Januar in den Morgenstunden, im Februar und März um und gegen die Mitte der Nacht in einer gleichen Stellung zeigen. Die im May beschriebenen Gestirne kommen im December und Januar des Morgens; im Februar wenige Stunden nach Mitternacht; im März und April um Mitternacht vor. Die im Junius um 12 Uhr des Nachts am Himmel stehen, zeigen sich im April des Morgens; im May zwey Stunden nach Mitternacht, und im Julius um 10 Uhr Abends. Die im Julius um 12 Uhr Nachts erscheinen, stehen im May kurz vor Sonnenaufgang; im Junius 2 Stunden nach, und im August 2 Stunden vor Mitternacht am Himmel.

Die dem April beygefügte Sternkarte ist gleichfalls brauchbar:

Im December.		Im Februar.	
D. 6. in der Morgendämm.		D. 1. um 2 U. 12 Min. M.	
= 11 um 5 U. 57 Min. M.		= 6 = 1 52 = 1	
= 16 = 5 35 = 1		= 11 = 1 31 = 1	
= 21 = 5 13 = 1		= 16 = 1 12 = 1	
= 26 = 4 51 = 1		= 21 = 0 53 = 1	
		= 26 = 0 34 = 1	
Im Januar.		Im März.	
D. 1. um 4 U. 25 Min. M.		D. 1. um 0 U. 23 Min. M.	
= 6 = 4 2 = 1		= 6 = 0 4 = 1	
= 11 = 3 40 = 1		= 11 = 11 42 = 1	
= 16 = 3 19 = 1		= 16 = 11 24 = 1	
= 21 = 2 58 = 1		= 21 = 11 5 = 1	
= 26 = 2 37 = 1		= 26 = 10 47 = 1	

Die dem May angehängte Himmelkarte ist auch zu gebrauchen:

Im Januar.		D. 16. um 5 U. 34 Min. M.	
D. 6. in der Morgendämm.		= 21 = 5 12 = 1	
= 11. um 5 U. 56 Min. M.		= 26 = 4 51 = 1	



Gebrauch d. Sternb. zu all. Stund. d. Nacht. 411

Im November.

D. 1. um 3 U. 38 M. Morg.

= 6 = 3 18 = =

= 11 = 2 58 = =

= 16 = 2 38 = =

= 21 = 2 17 = =

= 26 = 1 55 = =

Im December.

D. 1. um 1 U. 34 M. Morg.

= 6 = 1 12 = =

= 11 = 0 50 = =

= 16 = 0 28 = =

D. 21. um 0 U. 6 M. Morg.

= 26 = 11 39 = Ab.

Im Januar.

D. 1. um 11 U. 11 M. Ab.

= 6 = 10 49 = =

= 11 = 10 28 = =

= 16 = 10 6 = =

= 21 = 9 45 = =

= 26 = 9 24 = =

Im März.

D. 1. um 7 U. 10 Min. Ab.

= 6. in der Abenddämmer.

Die Anleitung für den März von Seite 184 bis 206 ist auch zu gebrauchen:

Im November.

D. 6. in der Morgenbämm.

= 11 um 5 U. 43 Min. M.

= 16 = 5 22 = =

= 21 = 5 1 = =

= 26 = 4 40 = =

Im Januar.

D. 1. um 2 U. 1 M. M.

= 6 = 1 38 = =

= 11 = 1 16 = =

= 16 = 0 54 = =

= 21 = 0 33 = =

= 26 = 0 12 = =

Im December.

D. 1. um 4 U. 19 M. M.

= 6 = 3 57 = =

= 11 = 3 35 = =

= 16 = 3 13 = =

= 21 = 2 51 = =

= 26 = 2 28 = =

Im Februar.

D. 1. um 11 U. 44 Min. Ab.

= 6 = 11 24 = =

= 11 = 11 4 = =

= 16 = 10 44 = =

= 21 = 10 25 = =

= 26 = 10 6 = =

Im April.

D. 1. in der Abenddämmerung.

Vom April bis Julius habe ich keinen einzelnen Stand des Himmels durch den ganzen Monat angenommen; deswegen ist nur allgemein anzuzeigen: daß die Sterne, welche im April in den Abendstunden am Himmel erscheinen, sich

# 412 Dritte Abtheilung, erster Abschnitt.

im December und Januar in den Morgenstunden, im Februar und März um und gegen die Mitte der Nacht in einer gleichen Stellung zeigen. Die im May beschriebenen Gestirne kommen im December und Januar des Morgens; im Februar wenige Stunden nach Mitternacht; im März und April um Mitternacht vor. Die im Junius um 12 Uhr des Nachts am Himmel stehen, zeigen sich im April des Morgens; im May zwey Stunden nach Mitternacht, und im Julius um 10 Uhr Abends. Die im Julius um 12 Uhr Nachts erscheinen, stehen im May kurz vor Sonnenaufgang; im Junius 2 Stunden nach, und im August 2 Stunden vor Mitternacht am Himmel.

Die dem April beygefügte Sternkarte ist gleichfalls brauchbar:

Im December.			
D. 6.	in der Morgendämm.		
= 11	um 5 U. 57 Min. M.		
= 16	= 5 35	=	=
= 21	= 5 13	=	=
= 26	= 4 51	=	=

Im Januar.			
D. 1.	um 4 U. 25 Min. Ab.		
= 6	= 4 2	=	=
= 11	= 3 40	=	=
= 16	= 3 19	=	=
= 21	= 2 58	=	=
= 26	= 2 37	=	=

Im Februar.			
D. 1.	um 2 U. 12 Min. M.		
= 6	= 1 52	=	=
= 11	= 1 32	=	=
= 16	= 1 12	=	=
= 21	= 0 53	=	=
= 26	= 0 34	=	=

Im März.			
D. 1.	um 6 U. 23 Min. M.		
= 6	= 0 4	=	=
= 11	= 11 42	=	Ab.
= 16	= 11 24	=	=
= 21	= 11 5	=	=
= 26	= 10 47	=	=

Die dem May angehängte Himmelskarte ist auch zu gebrauchen:

Im Januar.			
D. 6.	in der Morgendämm.		
= 11.	um 5 U. 56 Min. M.		

D. 16. um 5 U. 34 Min. M.			
= 21	= 5 12	=	=
= 26	= 4 51	=	=

Gebrauch d. Sternb. zu all. Stund. d. Nacht. 413

Im Februar.

D. 1. um 4 U. 27 Min. M.		
= 6 = 4 7 = =		
= 11 = 3 47 = =		
= 16 = 3 27 = =		
= 21 = 3 7 = =		
= 26 = 2 48 = =		

D. 11. um 2 U. 1 Min. M.

= 16 = 1 43 = =		
= 21 = 1 25 = =		
= 26 = 1 7 = =		

Im April.

D. 1. um 0 U. 45 Min. M.

= 6 = 0 27 = =		
= 11 = 0 9 = =		
= 16 = 11 47 = Ab.		
= 21 = 11 28 = =		
= 26 = 11 9 = =		

Im März.

D. 1. um 2 U. 39 Min. M.		
= 6 = 2 20 = =		

Die beym Junius vorkommende Sternkarte läßt sich gleichfalls gebrauchen:

Im Februar.

D. 11. in der Morgendämm.		
= 16. um 5 U. 35 Min. M.		
= 21 = 5 16 = =		
= 26 = 4 57 = =		

Im März.

D. 1. um 4 U. 46 Min. M.		
= 6 = 4 27 = =		
= 11 = 4 9 = =		
= 16 = 3 51 = =		
= 21 = 3 33 = =		
= 26 = 3 15 = =		

Im April.

D. 1. um 2 U. 53 Min. M.		
= 6 = 2 35 = =		
= 11 = 2 17 = =		
= 16 = 1 58 = =		
= 21 = 1 40 = =		
= 26 = 1 21 = =		

Im May.

D. 1. um 1 U. 2 Min. M.		
= 6 = 0 43 = =		
= 11 = 0 23 = =		
= 16 = 0 4 = =		
= 21 = 11 40 = Ab.		
= 26 = 11 24 = =		

Die Gegend des gestirnten Himmels, welche die dem Julius beygefügte Sternkarte vorstellt, zeigt sich gleichfalls:

Im May.

D. 1. in der Morgendämm.		
= 6. um 2 U. 35 Min. M.		
= 11 = 2 15 = =		

D. 16. um 1 U. 55 Min. M.		
= 21 = 1 36 = =		
= 26 = 1 16 = =		



Die Anleitung für den :  
von Seite 272 bis 289, und  
ebenfalls brauchbar.

Im Junius.

D. 26. in der Morgendämm.

Im Julius.

D. I. um 1 U. 30 Min. M.

= 6 = 1 9 = =

= 11 = 0 49 = =

= 16 = 0 29 = =

Die Anleitung für den OF  
326 ist auch zu gebrauchen:

Im Julius.

D. II. in der Morgendämm.

= 16. um 1 U. 46 Min. M.

= 21 = 1 25 = =

= 26 = 1 6 = =

Im August.

# Gebrauch d. Sternb. zu all. Stund. d. Nacht. 415

Der im Monat November von Seite 327 bis 344 angenommene Stand des Himmels stellt sich gleichfalls ein:

Im Julius.

D. 26. in der Morgendäm.

D. 21. um 10 U. 56 M. Ab.

= 26 = 10 38 = =

Im August.

D. 1. um 2 U. 8 Min. M.

Im Oktober.

D. 1. um 10 U. 20 M. Ab.

= 6 = 1 49 = =

= 6 = 10 2 = =

= 11 = 1 30 = =

= 11 = 9 43 = =

= 16 = 1 11 = =

= 16 = 9 25 = =

= 21 = 0 52 = =

= 21 = 9 6 = =

= 26 = 0 34 = =

= 26 = 8 47 = =

Im September.

D. 1. um 0 U. 12 Min. M.

Im December.

D. 1. um 6 U. 20 Min. Ab.

= 6 = 11 50 = Ab.

= 6 = 5 58 = =

= 11 = 11 32 = =

= 11 = 5 36 = =

= 16 = 11 14 = =

= 16 in der Abenddäm.

Die Anleitung für den December von Seite 346 bis 366 ist ebenfalls brauchbar:

Im August.

D. 16. in der Morgendäm.

D. 16. um 11 U. 18 Min. Ab.

= 21. um 2 U. 45 Min. M.

= 21 = 10 59 = =

= 26 = 2 17 = =

= 26 = 10 40 = =

Im September.

Im November.

D. 1. um 2 U. 5 Min. M.

D. 1. um 10 U. 16 Min. Ab.

= 6 = 1 47 = =

= 6 = 9 57 = =

= 11 = 1 29 = =

= 11 = 9 37 = =

= 16 = 1 11 = =

= 16 = 9 16 = =

= 21 = 0 53 = =

= 21 = 8 55 = =

= 26 = 0 35 = =

= 26 = 8 34 = =

Im Oktober.

Im Januar.

D. 1. um 0 U. 17 Min. M.

D. 1. um 5 U. 54 Min. Ab.

= 6 = 11 55 = Ab.

= 6 = 5 32 = =

= 11 = 11 36 = =

= 11 = 5 10 = =

= 16 in der Abenddämmer.

# 416 Dritte Abtheilung, erster Abschnitt.

Es läßt sich leicht einsehen, wie die vorigen Tafeln den Gebrauch der monatlichen Gestirnsbeschreibung und Sternkarten erweitern. Um nur ein Beispiel zu geben, so hat der Liebhaber der Sternkunde im December nicht allein Gelegenheit, den gestirnten Himmel um die vorgeschriebene Abendzeit zu betrachten; sondern kann auch in den Morgenstunden, nach der Anweisung für den April; drey bis vier Stunden nach Mitternacht, nach der Anleitung für den März; um die Mitte der Nacht nach der Anleitung für den Februar; ein bis drey Stunden vor Mitternacht nach der Anleitung für den Januar; endlich in der ersten Hälfte des Monats noch früher am Abend, als die für denselben angegebene Zeit nach der Anweisung für den November, den Stand der Gestirne mit den Beschreibungen übereinstimmend wahrnehmen.



Die Zeit der Erscheinung und Sichtbarkeit  
einiger der vornehmsten Sterne durchs  
ganze Jahr.

Die folgende Tafel läßt mit einem Blick übersehen, zu welcher Zeit und an welcher Seite des Himmels einige der vornehmsten Sterne des Nachts erscheinen \*). Sie zeigt ferner ihre Gegend ihren Auf- und Untergang mit der Sonne, gleichen, wann sie in der Morgen- oder Abenddämmerung fangen und aufhören, sich zu zeigen, woraus ihre Sichtbarkeit erhellet u. Die ungleiche Größe oder Lichtstärke der Sterne, und die zu verschiedenen Jahreszeiten mehr oder weniger erhabene Lage des Thierkreises am Abend- und Morgenhorizont verursachen sehr merkliche Unterschiede in der Zeit der Erscheinung, wie aus der Tafel zu ersehen ist. Ueberdem können die längern oder kürzern Dämmerungen hierin noch einige, obgleich wenig erhebliche Abänderungen von den Bestimmungen der Tafel hervorbringen. Es kommen auch einige nördliche Sterne vor, welche bey uns des Nachts beständig sichtbar sind, um zu wissen, auf welcher Seite des nördlichen Meridians dieselben zu einer jeden Zeit des Jahres erscheinen. Einige nordwärts der Mittellinie stehenden Sterne, welche sich alle Nächte entweder am Abend- oder Morgenhimmel zeigen, sind gleichfalls bemerkt.

\*) Ich habe in den folgenden Tafeln bloß die Namen der Sterne und ihre Buchstaben nach Bayer angesetzt, weil ich hier voraussetzen kann, daß es aus der vorigen Beschreibung bereits bekannt ist, zu welchem Bilde sie gehören.

Tafel I.		Größe.	Geht mit der Son- ne auf.	Wird in der Mor- gendäm- erung am östl. Himmel sichtbar.	Zeigt sich in den Stunden der Mitternacht auf der östl. Seite des H.
Namen und Buchsta- ben der Sterne.					
Algenib im Pegasus $\gamma$	2	6 Febr.	28 März	v. April bis 6	
Schedir, $\alpha$	2			v. Apr. b. Ende	
Deneb Kaitos, $\beta$	2	19 May	10 Jul.	im Jul. Aug. u.	
Polarstern, $\alpha$	2			v. April b. Anf.	
Mirach, $\beta$	2	28 Dec	27 Jan.	vom Febr. bis	
<hr/>					
$\alpha$ im Widder	2	8 März	16 May	vom May bis	
Menkar, $\alpha$	2	2 Jun.	13 Jul.	b. Jul. b. Anf.	
Algenib im Perseus, $\alpha$	2			vom May bis	
Alcyone im Strebeng. $\eta$	3	4 May	14 Jun.	im Jul. Aug. u.	
Aldebaran, $\alpha$	1	8 Jun.	7 Jul.	v. Jul. b. Ende	
<hr/>					
Capella, $\alpha$	1			vom Jun. bis	
Rigel, $\beta$	1	17 Jul.	6 Aug.	v. Aug. bis Anf.	
Beteigeuze, $\alpha$	1	9 —	30 Jul.	vom Aug. bis	
Sirius, $\alpha$	1	12 Aug.	28 Aug.	v. Sept. b. Ende	
Castor, $\alpha$	2	19 Jun.	18 Jul.	vom Jul. bis	
Procyon, $\alpha$	1	30 Jul.	17 Aug.	vom Aug. bis	
Alphard, $\alpha$	2	31 Aug.	17 Sept.	vom Sept. bis	
Regulus, $\alpha$	1	20 —	5 —	vom Sept. bis	
Dubhe, $\alpha$	2			vom Anf. Sept.	
Spica, $\alpha$	1	15 Oct.	29 Oct.	Anf. Okt. bis	
Arcturus, $\alpha$	1	22 Sept.	7 Oct.	vom Nov. bis	
<hr/>					
Zubenelgenubi, $\alpha$	2	4 Nov.	23 Nov.	v. Dec. b. Anf.	
Gemma, $\alpha$	2	28 Sept.	14 Oct.	vom Oct. bis	
Antares, $\alpha$	1	3 Dec.	20 Dec.	im Jan. Feb. u.	
Ras Alhague $\alpha$	2	6 Nov.	22 Nov.	vom Dec. bis	
<hr/>					
Wega, $\alpha$	1		23 Dec.	vom Jan. bis	
Altair, $\alpha$	1	4 Dec.		vom Jan. bis	
<hr/>					
Deneb, $\alpha$	2			v. Anf. Febr. b.	
Tamahand, $\alpha$	1	28 May	2 Jul.	v. Jul. bis Anf.	
Scheat im Pegasus, $\beta$	2	19 Dec.	12 Jan.	v. Jan. bis Anf.	

Ort, Zeit in den an der Himm.	Wird in der Abend- dämmer. am westl. Himmel unsichtbar.	Geht mit der Sonne unter.	Ist unsichtbar.
18 März	18 März	2 April	in der letzten Hälfte des Märzmon.
1 April			(geht niemals auf oder unter.)
10 Febr.	10 Febr.	5 März	im März, April, May und Jun.
1 April			(geht niemals auf oder unter.)
25 Dec	25 April	13 May	(ist alle Nächte entweder am östl. oder westl. Himmel sichtbar.)
1 April	15 April	2 May	vom 15 April bis 16 May.
1 April	6 —	23 April	vom 6 April bis 13 Jul.
15 May			(geht niemals auf oder unter.)
1 April	29 April	21 May	vom Ende April bis Ende Jul.
1 May	3 May	21 —	vom 3 May bis 7 Jul.
1 Jun.			(geht niemals auf oder unter.)
1 April	17 April	4 May	vom 17 April bis 6 August.
1 May	8 May	27 —	vom 8 May bis 30 Jul.
1 April	27 April	14 —	vom 27 April bis 28 August.
1 Jun.	28 Jun.	26 Aug.	in der ersten Hälfte des Jul.
1 May	14 May	14 Jun.	vom 24 May bis 17 August.
1 May	28 —	25 —	vom 23 May bis 17 Sept.
1 Jun.	29 Jun.	20 Aug.	vom 19 Jun. bis 5 Sept.
1 Aug.			(geht mit den übrig. Sternen des gr. Bären niem. auf od. unter.)
1 Aug.	8 Aug.	6 Oct.	vom 8 August bis 29 October.
1 Dec.	8 Dec.	27 Dec.	(ist des Nachts allemal entwed. am östl. oder westl. Himmel sichtbar.)
1 Sept.	26 Sept.	4 Nov.	vom 26 Sept. bis 23 Nov.
1 Jan.	4 Jan.	21 Jan.	(ist alle Nächte sichtbar.)
1 Oct.	8 Oct.	23 Nov.	vom 8 Oct. bis 20 Decemb.
1 Jan.	3 Jan.	22 Jan.	(ist alle Nächte entw. am östl. oder westl. Himmel sichtbar.)
1 Dec.			(geht niemals auf oder unter.)
1 Aug. bis 1 Jan.	26 Jan.	9 Febr.	(ist des Nachts entwed. am westl. oder östl. Himmel zu sehen.)
1 Jan.			(geht niemals auf oder unter.)
1 Jan.	15 Jan.	28 Jan.	vom 15 Jan. bis 2 Jul.
1 März	22 März	4 April	(ist alle Nächte entweder am östl. oder westl. Himmel sichtbar.)



### Die Zeit der Culmination der vornehmsten Sterne zu finden.

Die folgende Tafel enthält von 10 zu 10 Tagen die Stunde und Minute des Meridiandurchganges von 60 Sternen. Diese Zeit ist für den Berliner Meridian nach der jetzigen geraden Aufsteigung dieser Sterne angesehen, und gilt für viele folgende Jahre, und für alle Meridiane bis auf einige wenige Minuten, denn die Sterne culminiren täglich nach der Uhr eines jeden Ortes bis auf den erwähnten Unterschied, um die angegebene Zeit eben so, wie die Sonne alle Tage um 12 Uhr Mittags in einem jeden Meridian erscheint \*). Ob der Durchgang bey Tage oder bey Nacht einfällt, ergiebt sich sogleich aus der Tafel. Sie zeigt auch die mittägige oder größte Höhe derselben über dem Berliner Horizont, worunter diejenigen, welche auf der Nordseite culminiren, mit \* bemerkt sind. Diese letztern stehen demnach alsdann über dem Pol, und 11 Stunden 58 Minuten

\*) Die in dieser Tafel bemerkte Zeit ist für ein zwischen 1799 Schaltjahre fallendes Jahr, als 1802, 1806, 1810 u. s. l. berechnet; in andern Jahren finden sich Unterschiede von 1 oder 2 Minuten mehr oder weniger.

Nach etwa 18 Jahren culminiren die Sterne, wegen der Verrückung der Nachtgleichen und der daher entstehenden (gemäßigten) Zunahme der geraden Aufsteigung, um eine Minute später. Bey dem täglich scheinbaren Umlaufe culminirt ein Stern für jede 90 Grad Unterschied des Meridians vom Berliner ostwärts 1 Minute später, und westwärts 1 Minute früher.

## Durchgang der Sterne durch den Meridian. 421

nachher unter demselben im nördlichen Meridiane. Eben dies gilt auch von denen, welche zwar südwärts vom Scheitelpunkte culminiren, gleichwol aber niemals bey uns untergehen. Sie sind in der Tafel mit † bezeichnet. Unter einer andern Polhöhe muß der Unterschied von der Berliner = 52 Grad 32 Minuten für die vom Scheitelpunkte gegen Süden culminirenden Sterne, bey einer größern Polhöhe von der angesetzten Höhe subtrahirt, und bey einer geringern dazu addirt werden. Bey den nordwärts durchgehenden Sternen findet das Gegentheil statt \*). Ich habe den Sternen ihre Namen, griechische Buchstaben nach Flamsteed oder Bayer, und scheinbare Größen beygefügt.

\*) Die Meridianhöhe ist nach der jetzigen Abweichung der Sterne berechnet, die für die künftige Zeit einer, obgleich geringen, Veränderung unterworfen ist. S. die Sternverzeichnisse in meinen Himmelskarten und in den astron. Jahrbüchern.

Tafel II.	Algenib i. Peg. 7. 2.	Schedir, " 3.	Deneb Kait. 3. 2.	Polarstern " 2.	2
Höhe im Meridian.	51° 33'.	* 87° 5'.	18° 24'.	* 54° 18'.	7
Jan. I	II. 5' A.	II. 42' A.	II. 47' A.	III. 6' A.	6
II	4 32	4 59	5 3	5 22	5
21	3 50	4 16	4 20	4 39	4
31	3 8	3 35	3 39	3 58	4
Febr. 10	2 29	2 55	2 59	3 18	3
20	1 50	2 16	2 20	2 39	2
März 2	1 12	1 38	1 42	2 0	2
12	0 35	1 1	1 4	1 24	1
22	II 59 M.	0 25	0 8	0 48	0
April I	II 23	II 45 M.	II 51 M.	0 11	0
II	10 45	II 12	II 15	II 35 M.	II
21	10 8	10 35	10 38	10 58	11
May I	9 31	9 57	10 1	10 20	10
II	8 53	9 19	9 23	9 42	9
21	8 15	8 40	8 44	9 3	9
31	7 35	8 0	8 4	8 23	8
Jun. 10	6 53	7 19	7 23	7 42	7
20	6 11	6 37	6 41	7 0	7
30	5 29	5 55	5 59	6 18	6
Jul. 10	4 49	5 14	5 18	5 37	5
20	4 8	4 34	4 38	4 57	4
30	3 29	3 54	3 59	4 18	4
Aug. 9	2 49	3 15	3 20	3 39	3
19	2 11	2 37	2 42	3 1	3
29	1 34	2 0	2 5	2 24	2
Sept. 8	0 59	1 24	1 29	1 48	1
18	0 23	0 49	0 53	1 13	1
28	II 44 A.	0 13	0 17	0 37	0
Oct. 8	II 7	II 34 A.	II 37 A.	II 57 A.	0
18	10 30	10 56	II 0	II 20	II
28	9 52	10 19	10 22	10 42	10
Nov. 7	9 14	9 40	9 44	10 3	10
17	8 33	8 59	9 3	9 22	9
27	7 51	8 17	8 21	8 40	8
Dec. 7	7 8	7 34	7 38	7 57	8
17	6 24	6 50	6 54	7	
27	5 40	6 5	6 9		



Durchgang der Sterne durch den Meridian. 423

afel II.	Alamak γ, 2.	α, Bld: der 2.	Menkar α, 2.	Agol Perf. β, 2.	Algenib Perf. α, 2.
öhe im eridian.	† 78° 50′.	59° 59′.	40° 44′.	† 77° 39′.	† 86° 37′.
n. 1	711. 5′ N.	711. 10′ N.	811. 6′ N.	811. 9′ N.	811. 14′ N.
II	6 22	6 27	7 23	7 25	7 40
21	5 39	5 44	6 40	6 43	6 57
31	4 58	5 3	5 58	6 1	6 16
br. 10	4 18	4 23	5 18	5 21	5 36
20	3 39	3 44	4 39	4 41	4 57
arg 2	3 1	3 5	4 1	4 3	4 19
12	2 24	2 28	3 24	3 28	3 42
22	1 48	1 52	2 48	2 51	3 6
ril 1	1 11	1 15	2 11	2 15	2 29
11	0 34	0 39	1 35	1 38	1 53
21	11 57 M.	0 2	0 58	1 1	1 16
ay 1	11 19	11 24 M.	0 20	0 23	0 38
II	10 41	10 46	11 42 M.	11 45 M.	0 2
21	10 2	10 7	11 3	11 5	11 22 M.
31	9 22	9 27	10 23	10 25	10 42
n. 10	8 41	8 46	9 42	9 49	10 1
20	7 59	8 4	9 0	9 2	9 19
30	7 17	7 22	8 18	8 21	8 37
l. 10	6 36	6 41	7 37	7 39	7 56
20	5 56	6 1	6 57	6 59	7 15
30	5 17	5 22	6 18	6 20	6 36
g. 9	4 38	4 43	5 39	5 42	5 57
19	4 0	4 5	5 1	5 4	5 19
29	3 23	3 28	4 24	4 27	4 42
pt. 8	2 47	2 52	3 48	3 51	4 6
18	2 12	2 17	3 13	3 15	3 31
28	1 36	1 41	2 37	2 40	2 56
t. 8	1 0	1 5	2 1	2 4	2 19
18	0 23	0 28	1 24	1 27	1 42
28	11 41 M.	11 46 M.	0 45	0 49	1 3
v. 7	11 2	11 7	0 6	0 16	0 24
17	10 21	10 26	11 22 M.	11 26 M.	11 39 M.
27	9 39	9 44	10 40	10 43	10 57
c. 7	8 56	9 1	9 57	9 59	10 14
17	8 12	8 17	9 13	9 15	9 30
27	7 27	7 32	8 28	8 31	8 46

Tafel II.	Alcyone, $\alpha, 3.$	$\gamma$ Erid. 2.	Aldebaran $\alpha, 1.$	Capella, $\alpha, 1.$	Rigel, $\beta, 1.$
Höhe im Meridian.	$60^{\circ} 57'.$	$23^{\circ} 23'.$	$53^{\circ} 34'.$	$+ 83^{\circ} 15'.$	$29^{\circ} 2'.$
Jan. 1	8 49' N.	9 11. 2' N.	9 11. 38' N.	10 11. 15' N.	10 11. 18' N.
11	8 5	8 18	8 54	9 31	9 34
21	7 21	7 35	8 10	8 48	8 51
31	6 40	6 54	7 29	8 7	8 10
Febr. 10	6 0	6 14	6 49	7 26	7 31
20	5 21	5 36	6 10	6 48	6 52
März 2	4 33	4 58	5 32	6 10	6 14
12	4 6	4 21	4 55	5 33	5 37
22	3 30	3 45	4 19	4 56	5 0
April 1	2 54	3 9	3 43	4 19	4 24
11	2 18	2 32	3 7	3 43	3 48
21	1 41	1 55	2 30	3 6	3 11
May 1	1 3	1 17	1 52	2 29	2 34
11	0 25	0 39	1 14	1 52	1 56
21	11 46 M.	11 59 M.	0 35	1 12	1 16
31	11 5	11 19	11 54 M.	0 32	0 36
Jun. 10	10 24	10 37	11 13	11 51 M.	11 59 M.
20	9 42	9 56	10 31	11 9	11 13
30	9 1	9 15	9 50	10 28	10 32
Jul. 10	8 20	8 33	9 9	9 47	9 51
20	7 30	7 53	8 29	9 7	9 11
30	7 0	7 13	7 49	8 27	8 32
Aug. 9	6 22	6 34	7 11	7 48	7 53
19	5 44	5 57	6 33	7 11	7 15
29	5 7	5 21	5 56	6 34	6 38
Sept. 8	4 31	4 45	5 20	5 57	6 2
18	3 55	4 9	4 44	5 22	5 26
28	3 19	3 33	4 8	4 46	4 50
Oct. 8	2 42	2 57	3 31	4 10	4 14
18	2 5	2 20	2 54	3 33	3 37
28	1 28	1 42	2 17	2 55	2 59
Nov. 7	0 49	1 3	1 38	2 16	2 20
17	0 5	0 22	0 57	1 35	1 39
27	11 22 N.	11 36 N.	0 15	0 52	0 57
Dec. 7	10 40	10 54	11 29 N.	0 10	0 14
17	9 57	10 9	10 46	11 23 N.	11 27
27	9 12	9 24	10 1	10 39	10 43

Durchgang der Sterne durch den Meridian. 425

Stel II.	$\beta$ . Stier 2.	Bellatrix $\gamma$ , 2.	$\alpha$ . Orion 2.	$\beta$ . Fuhr- mann. 2.	Beteigeuze $\alpha$ , 1.
Oben im Meridian.	$65^{\circ} 54'$ .	$43^{\circ} 38'$ .	$36^{\circ} 8'$ .	$\dagger 82^{\circ} 23'$ .	$44^{\circ} 50'$ .
n. 1	1011.26' M.	1011.27' M.	1011.39' M.	1011.57' M.	1011.57' M.
11	9 42	9 43	9 55	10 13	10 13
21	8 59	9 0	9 12	9 30	9 30
31	8 18	8 19	8 31	8 49	8 49
br. 10	7 38	7 39	7 51	8 9	8 9
20	6 59	7 0	7 13	7 31	7 31
arz 2	6 23	6 24	6 35	6 53	6 53
12	5 46	5 47	5 58	6 16	6 14
22	5 8	5 9	5 22	5 40	5 40
ril 1	4 32	4 33	4 45	5 3	5 3
11	3 58	3 56	4 9	4 27	4 27
21	3 19	3 20	3 32	3 50	3 50
ay 1	2 42	2 43	2 55	3 13	3 13
11	2 3	2 4	2 16	2 35	2 35
21	1 23	1 24	1 37	1 56	1 56
31	0 43	0 44	0 56	1 15	1 15
m. 10	0 2	0 3	0 15	0 34	0 34
20	11 21 M.	11 22 M.	11 33 M.	11 52 M.	11 52 M.
30	10 39	10 40	10 52	11 11	11 11
il. 10	9 58	9 59	10 11	10 30	10 34
20	9 17	9 18	9 30	9 49	9 49
30	8 38	8 39	8 50	9 9	9 9
ag. 9	8 0	8 1	8 12	8 31	8 31
19	7 22	7 23	7 35	7 54	7 54
29	6 45	6 46	6 58	7 17	7 17
ept. 8	6 9	6 8	6 22	6 41	6 41
18	5 33	5 34	5 46	6 5	6 5
28	4 57	4 58	5 10	5 29	5 29
8	4 21	4 22	4 34	4 53	4 53
18	3 45	3 46	3 57	4 16	4 16
28	3 7	3 8	3 18	3 37	3 37
7	2 28	2 29	2 39	2 58	2 58
17	1 48	1 49	1 59	2 18	2 18
27	1 5	1 6	1 17	1 36	1 36
7	0 22	0 23	0 34	0 53	0 53
17	11 33 M.	11 34 M.	11 46 M.	0 9	0 9
27	10 49	10 50	11 3	11 22 M.	11 22 M.



	21	10	2	10	22
	31	9	20	9	41
Febr.	10	8	40	9	1
	20	8	1	8	22
März	2	7	23	7	45
	12	6	46	7	10
	22	6	10	6	31
April	1	5	34	5	55
	11	4	57	5	19
	21	4	20	4	42
May	1	3	43	4	14
	11	3	5	3	25
	21	2	25	2	46
	31	1	45	2	6
Jun.	10	1	4	1	26
	20	0	22	0	33
	30	11	40	0	3
Jul.	10	10	59	11	22
	20	10	19	10	41
	30	9	39	10	1
Aug.	9	9	1	9	23
	19	8	23	8	46
	29	7	46	8	9
Sept.	8	7	10	7	33
	18	6	35	6	57
	28	5	59	6	20
Oct.	8	5	22	5	44
	18	4	45	5	6
	28	4	2		

Durchgang der Sterne durch den Meridian. 427

afel II.	♋ Krebs 3.	Alphard α, 2.	Regulus α, 1.	γ i. Löwen 2.	♌ i. großen Bär. 2.
öhe im eridian	47° 16'.	29° 40'.	50° 24'.	58° 18'.	*85° 6'.
n. 1	11 21' M.	11 35' M.	11 14' M.	11 27' M.	11. 4' M.
11	0 38	1 52	2 31	2 42	3 21
21	11 51 M.	1 9	1 48	1 59	2 39
31	11 10	0 27	1 6	1 17	1 57
or. 10	10 30	11 43 M.	0 26	0 37	1 17
20	9 51	11 4	11 43 M.	11 54 M.	0 38
ar. 2	9 13	10 25	11 5	11 16	11 55 M.
12	8 36	9 48	10 28	10 39	11 19
22	8 0	9 12	9 52	10 3	10 43
ril 1	7 24	8 36	9 16	9 26	10 7
11	6 48	8 0	8 40	8 50	9 31
21	6 11	7 23	8 3	8 13	8 54
ay 1	5 33	6 45	7 25	7 36	8 16
11	4 55	6 7	6 47	6 58	7 38
21	4 16	5 28	6 8	6 18	6 59
31	3 35	4 48	5 28	5 38	6 19
n. 10	2 54	4 7	4 47	4 56	5 38
20	2 12	3 25	4 5	4 15	4 56
30	1 31	2 44	3 24	3 33	4 15
10	0 50	2 2	2 42	2 53	3 33
20	0 10	1 22	2 2	2 13	2 53
30	11 30 M.	0 42	1 22	1 33	2 13
3. 9	10 51	0 4	0 44	0 54	1 35
19	10 13	11 26 M.	0 6	0 17	0 57
29	9 37	10 49	11 29 M.	11 40 M.	0 20
or. 8	9 1	10 13	10 53	11 4	11 44 M.
18	8 25	9 38	10 18	10 28	11 9
28	7 49	9 2	9 42	9 52	10 33
8	7 12	8 25	9 5	9 16	9 56
18	6 35	7 48	8 28	8 39	9 19
28	5 58	7 10	7 50	8 1	8 41
7	5 19	6 31	7 11	7 22	8 2
17	4 39	5 51	6 31	6 42	7 22
27	3 56	5 9	5 49	6 0	6 40
7	3 13	4 25	5 5	5 16	5 56
17	2 30	3 41	4 21	4 33	5 12
27	1 46	2 57	3 37	3 49	4 28

Tafel II.	Dubhe α, 2.	Denebol. β, 2.	Algorab t. κab. 3, 3.	Altorb ι, 2.	Windm. ιιγ, 1.
Höhe im Meridian.	* 79° 43'.	53° 9'.	22° 4'	* 85° 30'.	49° 30'
Jan. 1	411 8' M.	411. 55' M.	511. 35' M.	611. 1' M.	611. 1' M.
11	3 25	4 12	4 52	5 18	5 25
21	2 42	3 29	4 8	4 36	4 43
31	1 59	2 47	3 26	3 53	4 1
Febr. 10	1 19	2 7	2 46	3 13	3 20
20	0 40	1 28	2 7	2 34	2 41
März 2	11 58 M.	0 51	1 29	1 55	2 3
12	11 21	0 14	0 52	1 18	1 26
22	10 45	11 32 M.	0 15	0 41	0 49
April 1	10 9	10 56	11 36 M.	0 3	0 13
11	9 33	10 20	10 59	11 26 M.	11 37 M.
21	8 56	9 43	10 22	10 49	10 50
May 1	8 18	9 5	9 45	10 11	10 18
11	7 40	8 27	9 7	9 33	9 40
21	7 1	7 48	8 27	8 53	9 0
31	6 21	7 8	7 47	8 13	8 20
Jun. 10	5 40	6 27	7 6	7 32	7 40
20	4 58	5 45	6 25	6 51	6 58
30	4 17	5 4	5 43	6 9	6 16
Jul. 10	3 35	4 22	5 2	5 28	5 35
20	2 55	3 42	4 22	4 48	4 55
30	2 15	3 2	3 42	4 8	4 15
Aug. 9	1 37	2 24	3 4	3 30	3 37
19	0 59	1 46	2 27	2 53	3 0
29	0 22	1 9	1 50	2 16	2 23
Sept. 8	11 46 M.	0 34	1 13	1 40	1 47
18	11 11	11 58 M.	0 37	1 4	1 11
28	10 35	11 22	0 1	0 25	0 35
Oct. 8	9 58	10 46	11 25 M.	11 52 M.	11 59 M.
18	9 21	10 8	11 47	11 14	11 21
28	8 43	9 30	10 9	10 36	10 43
Nov. 7	8 4	8 51	9 30	9 57	10 4
17	7 24	8 11	8 50	9 17	9 24
27	6 42	7 29	8 8	8 35	8 42
Dec. 7	5 58	6 46	7 25	7 52	7 59
17	5 14	6 2	6 41	7 8	7 15
27	4 30	5 17	5 57	6 24	6 31



Durchgang der Sterne durch den Meridian. 429

Zeit II.	Spica α, 1.	Mizar ζ, 2.	Benetnas. η, 2.	Arectur α, 1.	Zubenelge- nubi α, 2.
Zeit im Meridian.	27° 21'.	* 86° 34'.	† 87° 47'.	57° 51'.	22° 16'.
n. 1	611.30' M.	611.32' M.	611.55' M.	711.22' M.	711.56' M.
11	5 47	5 49	6 12	6 39	7 13
21	5 5	5 7	5 30	5 57	6 31
31	4 23	4 25	4 48	5 15	5 49
br. 10	4 3	3 44	4 8	4 35	5 9
20	3 4	3 5	3 29	3 56	4 30
lary 2	2 26	2 27	2 51	3 18	3 52
12	1 49	1 50	2 14	2 41	3 14
22	1 12	1 13	1 37	2 4	2 37
pril 1	0 36	0 37	1 1	1 28	2 1
11	11 56 M.	11 57 M.	0 25	0 52	1 25
21	11 19	11 20	11 44 M.	0 15	0 48
May 1	10 41	10 42	11 6	11 33 M.	0 10
11	10 3	10 4	10 28	10 55	11 28 M.
21	9 23	9 24	9 48	10 15	10 48
31	8 43	8 44	9 8	9 35	10 8
un. 10	8 3	8 4	8 28	8 55	9 28
20	7 21	7 22	7 46	8 13	8 46
30	6 39	6 40	7 4	7 31	8 4
l. 10	5 58	5 59	6 23	6 50	7 23
20	5 18	5 19	5 43	6 10	6 43
30	4 38	4 39	5 3	5 30	6 3
g. 9	4 0	4 1	4 25	4 52	5 25
19	3 23	3 24	3 48	4 15	4 48
29	2 46	2 47	3 11	3 38	4 11
pt. 8	2 10	2 11	2 35	3 2	3 35
18	1 39	1 35	1 59	2 26	2 59
28	0 58	0 59	1 23	1 50	2 23
t. 8	0 22	0 23	0 47	1 14	1 47
18	11 44 M.	11 45 M.	0 9	0 36	1 9
28	11 6	11 7	11 31 M.	11 58 M.	0 31
o. 7	10 27	10 28	10 52	11 19	11 52 M.
17	9 44	9 48	10 12	10 39	11 12
27	9 5	9 6	9 30	9 57	10 30
e. 7	8 22	8 23	8 47	9 14	9 48
17	7 38	7 39	8 3	8 30	9 4
27	6 54	6 55	7 19	7 46	8 20

Tafel II.	Kochab $\beta, 2.$	Gemma $\alpha, 1.$	Schlange $\alpha, 1.$	Antares $\alpha, 1.$	h. Sch. $\beta, 1.$
Höhe im Meridian.	$67^{\circ} 34'.$	$64^{\circ} 52'.$	$44^{\circ} 32'.$	$11^{\circ} 29'.$	$59^{\circ} 24'.$
Jan. 1	811. 7' M.	811. 42' M.	811. 50' M.	911. 32' M.	911. 37' M.
11	7 24	7 59	8 7	8 49	8 54
21	6 42	7 16	7 25	8 7	8 11
31	6 0	6 34	6 42	7 25	7 29
Febr. 10	5 20	5 54	6 1	6 45	6 48
20	4 41	5 15	5 21	6 6	6 9
März 2	4 3	4 37	4 43	5 28	5 31
12	3 26	4 0	4 7	4 51	5 55
22	2 49	3 23	3 31	4 15	4 19
April 1	2 13	2 47	2 56	3 38	3 43
11	1 37	2 11	2 20	3 1	3 6
21	1 0	1 34	1 42	2 24	2 29
May 1	0 22	0 56	1 5	1 47	1 51
11	11 40. M.	0 18	0 26	1 9	1 13
21	11 0	11 34. M.	11 42. M.	0 29	0 34
31	10 20	10 54	11 3	11 45. M.	11 50. M.
Jun. 10	9 40	10 14	10 22	11 4	11 9
20	8 59	9 32	9 40	10 22	10 27
30	8 17	8 50	8 58	9 41	9 45
Jul. 10	7 36	8 9	8 17	9 0	9 4
20	6 56	7 29	7 37	8 20	8 25
30	6 16	6 49	6 57	7 40	7 46
Aug. 9	5 38	6 11	6 19	7 2	7 7
19	5 1	5 34	5 41	6 24	6 29
29	4 24	4 57	5 4	5 47	5 52
Sept. 8	3 48	4 21	4 28	5 11	5 16
18	3 12	3 45	3 53	4 35	4 40
28	2 36	3 9	3 18	3 59	4 4
Oct. 8	2 0	2 32	2 41	3 13	3 28
18	1 22	1 55	2 4	2 47	2 52
28	0 44	1 17	1 26	2 9	2 14
Nov. 7	0 5	0 38	0 47	1 29	1 34
17	11 25. M.	11 58. M.	0 6	0 48	0 53
27	10 43	11 16	11 24. M.	0 6	0 11
Dec. 7	10 0	10 33	10 40	11 23. M.	11 28. M.
17	9 16	9 49	9 56	10 39	10 44
27	8 32	8 5	9 12	9 54	9 59

Durchgang der Sterne durch den Meridian. 431

fel II.	Ras. Alg. α, 3.	Ras. Alpha gue α, 2.	Etanin γ, 3.	Bega α, 1.	l. Drach. n δ, 3.
be im ridian	52° 6'.	50° 11'.	† 88° 59'.	† 76° 5'.	* 75° 13
n. I	10 11 21' M.	10 11 41' M.	11 7' M.	11 45' M.	10 17' M.
II	9 38	9 58	10 24	11 2	11 43 M.
21	8 55	9 16	9 42	10 20	11 1
31	8 13	8 34	9 0	9 38	10 19
br. 10	7 33	7 54	8 20	8 58	9 39
20	6 54	7 15	7 41	8 19	9 0
lary 2	6 16	6 36	7 3	7 41	8 22
12	5 38	5 59	6 26	7 3	7 45
22	5 1	5 23	5 50	6 26	7 9
pril 1	4 27	4 47	5 14	5 50	6 33
11	3 50	4 10	4 37	5 14	5 57
21	3 13	3 33	4 0	4 37	5 20
lay 1	2 36	2 56	3 23	4 0	4 43
11	1 58	2 18	2 45	3 22	4 5
21	1 18	1 38	2 5	2 42	3 25
31	0 38	0 58	1 25	2 2	2 45
un. 10	11 53 M.	0 17	0 44	1 21	2 11
20	11 11	11 31 M.	11 58 M.	0 39	1 22
30	10 30	10 50	11 17	11 54 M.	0 41
al. 10	9 49	10 9	10 36	11 13	11 55 M.
20	9 9	9 29	9 56	10 33	11 15
30	8 29	8 49	9 16	9 53	10 36
ag. 9	7 51	8 11	8 38	9 15	9 59
19	7 13	7 33	8 0	8 37	9 22
29	6 36	6 56	7 23	8 0	8 45
sept. 8	6 0	6 20	6 47	7 24	8 7
18	5 24	5 44	6 11	6 48	7 30
28	4 48	5 8	5 35	6 12	6 54
ct. 8	4 12	4 32	4 59	5 36	6 19
18	3 36	3 56	4 23	5 0	5 42
28	2 58	3 18	3 45	4 22	5 3
ov. 17	2 18	2 38	3 5	3 42	4 24
17	1 37	1 57	2 24	3 1	3 44
27	0 55	1 15	1 42	2 19	3 2
ec. 7	0 12	0 32	0 59	1 36	2 20
17	11 28 M.	11 48 M.	0 15	0 52	1 39
27	10 43	11 3	11 30 M.	0 7	0 59



Tafel II.	Albireo β, 3.	Air α, 1.	im Steinb. α, 3.	α Delphin 4.	Deneb α, 1.
Höhe im Meridian.	65° 1'.	45° 49'.	24° 19'.	52° 41'.	† 82° 2'.
Jan. 1	oll. 36' N.	oll. 56' N.	ill. 21' N.	ill. 45' N.	ill. 49' N.
II	II 53 M.	0 13	0 37	I I	I 5
21	II 11	II 31 M.	II 54 M.	0 18	0 22
31	10 29	10 49	II 13	II 37 M.	II 41 M.
Febr. 10	9 49	10 9	10 33	10 57	II 1
20	9 10	9 30	9 54	10 18	10 22
März 2	8 32	8 51	9 16	9 39	9 44
12	7 55	8 14	8 39	9 2	9 7
22	7 18	7 37	8 3	8 25	8 30
April 1	6 42	7 1	7 27	7 50	7 55
II	6 6	6 25	6 51	7 14	7 19
21	5 29	5 48	6 14	6 37	6 42
May 1	4 52	5 11	5 36	6 0	6 5
II	4 14	4 33	4 57	5 22	5 27
21	3 35	3 53	4 18	4 42	4 47
31	2 55	3 13	3 38	4 2	4 7
Jun. 10	2 14	2 32	2 58	3 21	3 26
20	1 32	1 50	2 16	2 39	2 44
30	0 51	1 9	1 34	1 58	2 3
Jul. 10	0 10	0 28	0 53	1 17	1 22
20	II 26 N.	II 44 N.	0 13	0 37	0 42
30	10 46	II 4	II 29 N.	II 53 N.	II 58 N.
Aug. 9	10 8	10 26	10 51	II 15	II 20
19	9 30	9 48	10 13	10 37	10 42
29	8 53	9 11	9 37	10 0	10 5
Sept. 8	8 17	8 35	9 0	9 24	9 29
18	7 41	7 59	8 24	8 47	8 52
28	7 5	7 23	7 49	8 11	8 16
Oct. 8	6 29	6 47	7 13	7 36	7 41
18	5 53	6 11	6 36	7 0	7 5
28	5 15	5 33	5 58	6 22	6 27
Nov. 7	4 35	4 53	5 19	5 42	5 47
17	3 54	4 12	4 38	5 1	5 6
27	3 12	3 30	3 56	4 19	4 24
Dec. 7	2 29	2 47	3 13	3 36	3 41
17	1 45	2 3	2 29	2 52	2 57
27	1 0	1 18	1 44	2 7	2 12

Durchgang der Sterne durch den Meridian. 43

fel II.	Alberamin α, 3.	Deneb Alg. γ, 3.	Scheat i. δ, 3.	Somahand α, 1.	Markab α, 2.
he im ridian.	* 80° 47'.	19° 55'.	20° 36'.	6° 48'.	51° 36'.
n. I	all. 19' N.	all. 46' N.	all. 59' N.	all. 1' N.	all. 10' N.
II	I 45	2 I	3 16	3 18	3 27
21	I 2	I 18	2 33	2 35	2 44
31	0 21	0 36	I 51	I 53	2 I
or. 10	II 46 M.	II 56 M.	I II	I 13	I 21
20	II I	II 17	0 31	0 34	0 42
irz 2	10 23	10 39	II 53 M.	II 56 M.	0 4
12	9 46	10 2	II 16	II 19	II 27 M
22	9 9	9 26	10 40	10 42	10 51
ril I	8 34	8 50	10 4	10 6	10 15
II	7 58	8 14	9 28	9 30	9 39
21	7 21	7 37	8 51	8 53	9 2
ay I	6 44	6 59	8 13	8 15	8 24
II	6 5	6 21	7 35	7 37	7 46
21	5 25	5 41	6 55	6 57	7 6
31	4 45	5 0	6 15	6 17	6 26
n. 10	4 4	4 18	5 33	5 35	5 44
20	3 22	3 37	4 52	4 54	5 3
30	2 41	2 56	4 11	4 13	4 22
L. 10	2 0	2 15	3 30	3 32	3 41
20	I 20	I 35	2 50	2 52	3 I
30	0 40	0 55	2 10	2 12	2 21
g. 9	II 58 N.	0 17	I 32	I 34	I 43
19	II 20	II 35 N.	0 54	0 56	I 5
29	10 43	10 58	0 17	0 19	0 28
pt. 8	10 7	10 22	II 37 N.	II 39 N.	II 48 N
18	9 30	9 46	II I	II 3	II 12
28	8 54	9 10	10 25	10 27	10 36
t. 8	8 19	8 34	9 49	9 51	10 0
18	7 43	7 57	9 12	9 14	9 23
28	7 5	7 14	8 34	8 36	8 45
v. 7	6 25	6 40	7 55	7 57	8 6
17	5 44	5 59	7 14	7 16	7 25
27	5 2	5 17	6 32	6 34	6 43
c. 7	4 19	4 34	5 49	5 51	6 0
17	3 35	3 50	5 5	5 7	5 16
27	2 50	3 5	4 20	4 22	4 31

434 Dritte Abtheilung, erster Abschnitt.

Gebrauch der vorigen zweyten Tafel.

Obgleich in derselben die Culmination der Sterne nur von 10 zu 10 Tagen angesetzt ist, so läßt sich dieselbe doch aus dem Unterschiede in dieser Zwischenzeit für jeden gegebenen Tag leicht finden. Z. B.

1. Wann steht Sirius am 13. Februar im Süden?

Er geht nach der Tafel am 10. Febr. um 9 Uhr 1 M. M. durch den Meridian, vom 10ten bis 20sten culminirt er um 39 Minuten früher, dies trägt hiernach für 3 Tage aus . . . 12 Min.

Demnach culminirt er am 13ten Februar um . . . 8 Uhr 49 Min. M. und steht 21 Grad 1 Minute über dem Berliner Horizont. Diese Höhe läßt sich vermittlest eines kleinen Quadranten dergleichen der dritten und vierten Auflage beygefügt war und den sich ein Jeder leicht selbst machen kann, mit einer hinlänglichen Genauigkeit finden.

2. Um welche Zeit culminirt die Capella am 11ten November?

Nach der Tafel steht dieser Stern am 7ten Nov.

um 2 Uhr 16' Morg.

im Meridian, am 17ten um 1 Uhr 35 Minuten, also um 41 Minuten früher, daher kommen auf 4 Tage oder vom 7ten bis zum 11ten . . . 16'

Zeit des Durchganges am 11ten Nov. um 2 Uhr 0' Morg. Seine Mittagshöhe ist zu Berlin an der Südseite des Meridians 83 Grad 15 Minuten.



## Durchgang der Sterne durch den Meridian. 435

Da die Capella bey uns niemals untergeht, so erscheint dieselbe 11 Stunden 58 Minuten nach ihrem mittägigen oder obern Durchgange, also um 1 Uhr 58 Minuten Nachmittags den 12ten November, und daher bey Tage im nordlichen Meridian unterm Pol. Ihre Höhe über dem Horizonte wird alsdann folgendermaßen gefunden:

Von der mittägigen Höhe 83 Grad 15 Min. wird die doppelte Höhe des Aequat. \*)  $= 74 = 56 =$  abgez. und diese läßt die Höhe des Sterns im nordlichen Meridian unterm Pol übrig  $= 8$  Grad 19 Min.

Eben diese Regel gilt bey allen nordlichen Sternen, die niemals untergehen, und südwärts vom Scheitelpunkte culminiren.

### 3. Wann geht Mizar, der mittlere Stern am Schwanze des großen Bären, am 22sten September durch den Meridian?

Er steht nach der Tafel den 18ten Sept. des Abends um 1 Uhr 35 Min. und also bey Tage im nordlichen Meridian über dem Pol. Am 28sten aber um 0 Uhr 59 Minuten. Der Unterschied für 10 Tage ist also 36 Minuten, welcher für 3 Tage austrägt

Die Zeit der Culmination am 22. Sept. um 1 Uhr 24 Min. Abends oder Nachmittags.

Dieser Stern geht mit den übrigen des großen Bären niemals bey uns unter, daher erscheint er 11 St. 58 Min. nach seinem obern Durchgange, und am 22. Sept. um 1 Uhr

\*) Die Höhe des Aequators im Süden ist gleich 90 Grad weniger der Polhöhe; also zu Berlin 37 Grad 28 Minuten.

### 436 Dritte Abtheilung, erster Abschnitt.

22 Min. Morgens unter dem Pol im nördlichen Meridiane.  
 Seine Höhe ist alsdann aus der in der Tafel angeführten  
 Höhe im obern Meridiane leicht zu finden. Diese letztere ist  
 auf der Nordseite des Scheitelpunkts  $86^{\circ} 34'$   
 welche von  $90^{\circ}$  abgezogen  $3^{\circ} 26'$  übr. lassen,  
 Diese zu dem Unterschiede der Pol- und  
 Aequator-Höhe, also  $52^{\circ} 32' - 37^{\circ} 28' = 15^{\circ} 4'$  addirt  
 giebt die gesuchte Höhe des Sterns im  
 nördlichen Meridian unterm Pol  $18^{\circ} 30'$ .

Eine gleiche Regel gilt auch bey den übrigen Sternen  
 im Norden, welche beständig bey uns sichtbar sind, und  
 nordwärts vom Zenith culminiren.

In der Tafel kommt auch die Culmination des Polar-  
 Sterns vor, nemlich die Zeit, da derselbe gerade über dem  
 Nordpol in einer Entfernung von 1 Grad 47 Minuten im  
 Meridian steht; 11 Stunden 58 Minuten nachher culminirt  
 derselbe gerade unterm Pol in einem gleichen Abstände. Die  
 eine oder die andere beobachtete Culmination weist demnach  
 genau den nördlichen Meridian an. Hängt man alsdann  
 zwey Bleykugeln an Fäden befestigt, in einer gewissen Ent-  
 fernung hinter einander so auf, daß, wenn man sich dahin-  
 ter stellt, beyde Fäden den Polarstern zugleich bedecken, so  
 hängen sie in der Ebene des Meridians, und eine Linie nach  
 dieser Richtung gezogen, ist die Meridianlinie. Diese Me-  
 thode ist leicht auszuführen, und giebt auch für Liebhaber  
 mehrere Genauigkeit, als irgend eine der übrigen; denn der  
 Durchgang des Polarsterns darf nur beyläufig bekannt seyn,  
 da er in einigen Minuten wegen seiner Nähe bey dem Pol ganz  
 unmerklich fortrückt, statt daß bey den culminirenden Ster-  
 nen im Süden, wenn man sich ihrer zur Erfindung der



## Halbe Tagbögen der vornehmsten Sterne. 437

Mittagslinie auf gleiche Art bedienen will, die Zeit der Culmination sehr genau bekannt seyn muß.

Diese Tafel dient endlich ganz besonders, die in derselben vorkommenden Sterne kennen zu lernen. Gesezt: Es wäre heute der 11te May, und ich sähe des Abends um 10 Uhr im Meridian einen Stern erster Größe,  $27\frac{1}{2}$  Grad hoch, so zeigt die Tafel sogleich, daß dies die Spica oder Kornähre der Jungfrau sey.

## Anweisung zur Berechnung des Auf- und Unterganges der vornehmsten Sterne.

Da sich aus der vorigen zweyten Tafel finden läßt, um welche Zeit die vornehmsten Sterne täglich in den Meridian kommen, so kann auch der Auf- und Untergang derselben hiernach leicht berechnet werden, wenn der halbe Tagbogen, oder die Zeit, welche sie vom östlichen Horizonte bis an den Meridian, oder von da bis zu dem westlichen Horizonte gebrauchen, bekannt ist. Diesen halben Tagbogen giebt die folgende dritte Tafel für alle in der vorigen befindlichen Sterne an; da aber derselbe für alle Polhöhen nicht gleich groß seyn kann, so ist solcher zum Gebrauch dieses Buchs für die nordlichen Polhöhen vom 50sten bis 55ten Grad angesetzt. Es kommen auch in der Tafel diejenigen Sterne vor, deren halber Tagbogen 12 Stunden und darüber austrägt, und die folglich unter diesen Polhöhen niemals untergehen.



Tafel III.	Die nördlichen Polhöhen.					
	50 Gr.	51 Gr.	52 Gr.	53 Gr.	54 Gr.	55 Gr.
Namen der Sterne.	Gr. M.	Gr. M.	Gr. M.	Gr. M.	Gr. M.	Gr. M.
Algenib i. Pegasus	7 9	7 11	7 14	7 17	7 20	7 24
Schedir	geht	unter	diesen	Polh.	nem.	unter
Deneb Raitos	4 22	4 18	4 14	4 10	4 5	4 0
Polarstern	geht	unter	diesen	Polh.	nem.	unter
Mirach	9 39	9 51	10 5	10 22	10 43	11 11
Alamak	geht	unter	diesen	Polh.	nem.	unter
α im Widder	7 58	8 3	8 8	8 13	8 18	8 24
Menkar	6 16	6 16	6 17	6 17	6 18	6 19
Algol	} geh.	unter	diesen	Polh.	nem.	unter
Algenib im Persens						
Alcyone im Siebg.		8 5	8 10	8 16	8 21	8 27
γ im Fridean		4 51	4 49	4 46	4 43	4 40
Aldebaran	7 20	7 23	7 26	7 29	7 33	7 37
Capella	geht	unter	diesen	Polh.	nem.	unter
Rigel	5 19	5 18	5 16	5 14	5 12	5 10
α im Stier	8 40	8 47	8 55	9 3	9 12	9 22
Bellatrix	6 29	6 30	6 31	6 33	6 34	6 35
β im Orion	5 54	5 54	5 53	5 52	5 52	5 51
γ im Fuhrmann	geht	unter	diesen	Polh.	nem.	unter
Beteiguze	6 36	6 37	6 39	6 40	6 41	6 42
α im gr. Hund	4 29	4 26	4 22	4 18	4 13	4 7
Sirius	4 38	4 35	4 32	4 29	4 25	4 21
Castor	9 16	9 26	9 37	9 49	10 1	10 15
Procyon	6 28	6 29	6 30	6 32	6 33	6 34
Pollux	8 41	8 48	8 56	9 5	9 14	9 25
β im Krebs	6 49	6 51	6 53	6 55	6 57	6 59
Alphard	5 23	5 21	5 20	5 18	5 17	5 15
Regulus	7 3	7 6	7 9	7 12	7 15	7 18
γ im Löwen	7 49	7 53	7 58	8 3	8 7	8 11
α im gr. Bären	} geh.	unter	diesen	Polh.	nem.	unter
Dubhe						
Denebola	7 19	7 22	7 25	7 28	7 32	7 36
Algorab im Raben	4 44	4 41	4 38	4 35	4 31	4 27
Alioth	geht	unter	diesen	Polh.	nem.	unter

Tafel III.		Die nördlichen Polhöhen.					
Namen der Sterne.	50 Gr.	51 Gr.	52 Gr.	53 Gr.	54 Gr.	55 Gr.	
	St. M.	St. M.	St. M.	St. M.	St. M.	St. M.	
demiatrip	6 59	7 1	7 4	7 6	7 9	7 12	
ca	5 11	5 9	5 7	5 5	5 3	5 1	
gar	} geht.	unter	diesen	Polh.	niem.	unter.	
etnasch							
turus	7 45	7 49	7 53	7 58	8 3	8 8	
enelgenubi	4 46	4 43	4 40	4 37	4 33	4 30	
hab	} geht	unter	diesen	Polh.	niem.	unter.	
mma							
der Schlange	3 27	3 20	3 13	3 5	2 57	1 48	
	6 34	6 35	6 37	6 38	6 40	6 41	
ares	3 37	3 32	3 25	3 19	3 11	3 3	
Herfules	7 55	8 0	8 5	8 10	8 15	8 21	
Algethi	7 12	7 15	7 18	7 21	7 24	7 28	
Alhague	7 2	7 4	7 7	7 10	7 13	7 16	
nin	} geht	unter	diesen	Polh.	niem.	unter.	
za	10 48	11 21	ge. un	ter d.	P. nie	unter.	
Drachen	} geht	unter	diesen	Polh.	niem.	unter.	
ireo							
ir	8 33	8 40	8 47	8 55	9 3	9 12	
Steinbock	6 40	6 41	6 43	6 45	6 46	6 48	
elphin	4 56	4 53	4 50	4 47	4 44	4 41	
	7 14	7 17	7 20	7 23	7 26	7 30	
ieb	} geht	unter	diesen	Polh.	niem.	unter.	
eramin							
ieb / Algedi	4 30	4 28	4 25	4 21	4 17	4 13	
beat im	4 35	4 31	4 28	4 24	4 20	4 16	
ahand	3 0	2 52	2 42	2 32	2 20	2 5	
rfab	7 9	7 11	7 14	7 17	7 20	7 24	

## 440 Dritte Abtheilung, erster Abschnitt.

### Gebrauch der vorigen Tafel.

**Regel:** Der halbe Tagbogen eines Sterns von der Zeit seines Durchgangs durch den Meridian abgezogen, giebt den Aufgang, und zu derselben addirt, den Untergang desselben.

**Wann geht Sirius am 13ten Februar zu Berlin auf und unter?**

Er kommt nach der 2ten Tafel am 13ten Februar um  
8 Uhr 49 Min. Ab. in den Merid.

Sein halber Tagbogen ist  
nach der vorigen Tafel zu  
Berlin unter der Polhöhe  
von  $52\frac{1}{2}$  Grad 4 St. 31 Min.

daher der Aufgang um 4 Uhr 18 Min. Ab. den 13. Febr.  
und Untergang um 1 Uhr 20 " M. den 14. Febr.

**Anweisung, die Zeit der Nacht aus den Sternen zu finden.**

**I. Durch Beobachtungen der Culmination der vornehmsten Sterne.**

Aus der zweyten Tafel läßt sich die Durchgangszeit der vornehmsten Sterne durch den Meridian finden. Werden nun diese gerade im Süden beobachtet, so ergiebt sich im Gegentheil unmittelbar aus derselben Tafel die Stunde der Nacht. **Z. B.** Was ist die Uhr am 26sten Januar, wenn Sirius gerade im Süden steht?



Die Zeit d. Nacht aus den Sternen zu finden. 441

Er steht nach der Tafel am 21sten Januar im Meridian  
um 10 Uhr 22 Min. Ab.  
und am 31sten um 9 Uhr 41 Min. Der  
Unterschied von 41 Min. in 10 Tagen  
giebt denselben für fünf Tage . — 20  
kommt die gesuchte Zeit um . 10 Uhr 52 Min. Ab.

2. Durch Beobachtungen des Auf- und Unterganges der vornehmsten Sterne.

Die dritte Tafel zeigt in Verbindung mit der zweyten  
den Auf- und Untergang der mehresten vornehmsten Sterne.  
Wird nun derselbe in einer gewissen Nacht von einem dieser  
Sterne beobachtet, so dienen diese Tafeln, die Stunde der  
Nacht hieraus zu finden. Z. B. was ist die Uhr, wenn  
Altair am 4ten May zu Berlin aufgeht?

Er kommt nach der zweyten Tafel am 5ten May des  
Morgens um 4 Uhr 56 Min. im Mer.  
sein halber Tagbogen ist nach der  
dritten Tafel zu Berlin . 6 — 44 —  
abgezogen läßt die beobachtete

Zeit des Aufganges um 10 Uhr 12 Min. Ab. den  
4ten May übrig.

Eben so ist es nach obigem Beispiele am 13ten Februar  
des Nachts 1 Stunde 20 Minuten nach Mitternacht oder  
um 1 Uhr 20 Minuten Morgens den 14ten Februar, wenn  
der Untergang des Sirius beobachtet wird.

Bei diesen Methoden ist unterdessen noch folgendes zu  
inuern. Die erstere setzt eine ziemlich genaue Kenntniß der  
Lage des Mittagseirkuls oder den Gebrauch einer guten, mit  
merkter Abweichung der Magnetnadel versehenen Boussole

### 442 Dritte Abtheilung, erster Abschnitt.

voraus, wenn die Zeit der Nacht mit einiger Zuverlässigkeit gefunden werden soll. Bey der zweyten ist noch abzurechnen, was die Strahlenbrechung bey dem Auf- und Untergange der Himmelskörper für Ungleichheiten hervorbringe, und ist auch bey der heitersten Luft gemeiniglich nur der Auf- oder Untergang der Sterne erster Größe noch zu beobachten, da die von geringern Größen in den Dünsten des Horizonts unkenntlich bleiben. Die folgende dritte ist von diesen Unvollkommenheiten frey, und empfiehlt sich besonders durch ihre leichte Anwendung.

#### 3. Durch Beobachtungen, wenn zwey bekannte Sterne zugleich in einem Vertikalkreise oder senkrecht unter einander erscheinen.

Wenn man eine Bleykugel an einem Faden befestigt, in einiger Entfernung vom Auge gegen zwey unter einander stehende Sterne hält oder aufhängt, und genau die Zeit bemerkt, wann beyde zugleich vom Faden bedeckt werden, so läßt sich hieraus die Stunde der Nacht mit Beyhülfe der folgenden vierten Tafel finden, die den gleichen Vertikalstand verschiedener der vornehmsten Sterne, bey welchen die Abgleichheit dazu statt findet, für Berlin berechnet, anzeigt \*).

\*) Für eine gegebene Polhöhe können nur diejenigen Sterne ein- oder zweymal über dem Horizonte zugleich in einen Vertikalkreis kommen, bey welchen ein durch dieselben gezogener größter Circul dem Pole näher vorbehey geht, als der Scheitelpunkt vom Pol entfernt ist. Die vierte Tafel dient auch, so weit ich die Grenzen der Brauchbarkeit dieses Buchs angenommen, ohne erhebliche Fehler; und bey den nördlichen Sternen, die unterm Polarstern in einen gleichen Vertikal kommen, ist die Abweichung von den Bestimmungen der Tafel für mehrere Grade Unterschied der Polhöhe noch unmerklich.



Die Zeit, d. Nacht aus den Sternen zu finden. 443

Sie enthält eigentlich die Zeit, wenn zwey Sterne vor oder nach der Culmination des von beyden am höchsten stehenden, am östlichen oder westlichen Himmel, imgleichen die nördlichen Sterne unterm Polarstern, in einen gleichen Vertikal freis kommen. Der jedesmal zuerst genannte Stern ist zugleich derjenige, von dessen Culmination die Rede ist. Z. B. Aldebaran kommt bey uns, wie die Tafel angiebt, allemal 1 Stunde 41 Minuten vor seiner Culmination mit Rigel am östlichen Himmel im Südosten zum Süden, in einen gleichen Vertikal, oder steht senkrecht über demselben. Da ich die in dieser Tafel vorkommenden Sterne aus der vorigen Anweisung zur Sternkenntniß als bekannt annehme, so war es hinlänglich, nur die Weltgegend, in welcher der gleiche Vertikalstand vorfällt, ohne weitere Bestimmung der Höhe eines jeden Sterns besonders anzusetzen. Es folgen auch die Sterne in der Tafel in der Ordnung, wie sie, sobald der Aequinoctialpunkt des  $\gamma$  durch den Meridian gegangen, am östlichen, nördlichen oder westlichen Himmel nach einander in einem Vertikal erscheinen. Da nun die zweyte Tafel die Zeit der Culmination aller hier angeschzten Sterne angiebt, so folgt, daß sich nach den Angaben dieser vierten Tafel die Zeit der Nacht finden lasse.



Tafel IV.	Am östl. Himmel vor der Culmina- tion der ersten Sterne.		Am nordl. Him. v. u. n. der Cul- minat. des Polarst.		Am westl. Him- mel nach der Culmi- nation der ersten Sterne	
	St. N.	Begegn.	St. N.	St. N.	Begegn.	
Polarst. mit $\delta$ i. gr. Bären			— 0 40			
m. $\alpha$ i. Drach.			— 0 20			
mit Alroch			— 0 3			
mit Mizar			+ 0 25			
Polarstern mit Benetnaisch			+ 0 47			
Alania mit $\alpha$ i. Widder	0 4	S.				
Polarstern m. $\alpha$ im Drachen			+ 1 4			
Mirach m. Alg. im Pegasus				1 34	S. S. S.	
Polarst. m. Koch.			+ 1 46			
Aldeb. m. Rigel	1 41	S. D. i. S.				
Algen. im Pers.	0 14	S. D. i. S.				
m. Aldebar.	2 41	S. D.				
Bereig. m. Sir.						
Algen. im Pers. mit Alroch				0 7	S. S. S.	
Bell. m. $\alpha$ i. Dr.	1 47	N. D. i. S.				
Dubhe m. $\gamma$ im gr. Bären	7 23	S. D. i. N.				
$\alpha$ im Widder mit Deneb Rait.				1 46	S. S.	
Cap. mit Proc.	1 1	D. S. D.				
Algenb i. Pers. mit Algen.				1 0	N. i. S.	
im Pegasus						
Capell m. Sir.	0 21	S. D. i. S.				
Polarst. mit $\beta$ im Drachen			+ 4 20			
Cast. mit Alph.	2 12	D. S. D.				
Cap. mit Aldeb.				0 14	S. S. S.	
Plej. od. Alcyon m. Menkar				1 51	S. S. S.	
Polarstern mit Ranin			+ 4 46			

# htsz. aus Beob. zweyer Sterne in 1c. 445

V.	Am östl. Himmel vor der Culmina- tion der ersten Sterne.		Am nordl. Himm. v. u. n. der Cul- minat. des Polarst.		Am westl. Himm. nach der Culmina- tion der ersten Sterne.	
	St. N.	Begend.	St. N.	St. N.	Begend.	
Ple- oder ne mit				0 49	S. W. i. W.	
Ben. it Al. i. Ve.	3 57	N. D.	+ 5 26	5 19	W. N. W.	
emm. Sir. mit	5 49	N. D. i. D.		9 33	S. S. W.	
Sir.			+ 7 31	0 53	S. W. i. W.	
ilder- e mit			+ 8 6	3 16	S. S. W.	
mit ab Sir.	1 18	S. D. i. D.		3 1	S. W. i. W.	
mit Cas a Alph. riy pica mit ir			+ 11 5	2 8	S. W.	
	1 4	S. D. i. D.	+ 11 39			
Cap. t Zu- hem. Pers. gol mit Cas a	9 49	S. S. D.		1 50	N. W.	
				10 4	N. N. W.	
			- 11 3			
lam. h mit ola Ant. Algol			- 10 53	0 15	S. W. i. W.	
	0 40	S. S. D.	- 9 45			

gr. Bären			
z m. z i. Drach.			
z mit Alloch			
z mit Nizar			
Polarstern mit			
Venernaich			
Alam. z mit z t.			
Widder	0	4	6
Polarstern m. z			
im Drachen			
Nirach m. Alg.			
im Pegasus			
Poll. m. Koch.			
Aldeb. m. Rigel	1	41	S. D. i.
Algen. im Pers.			
m. Aldebar.	0	14	S. D. i.
Beteig. m. Sir.	2	41	S. D.
Algen. im Pers.			
mit Alal			
Bell. m. z i. Dr.	1	47	N. D. i. C
Dubhe m. z im			
gr. Bären	7	23	S. D. i. N
z im Widder mit			
Deneb Rait.			
Cap. mit Proc.	1	1	D. S. D.
Algen. i. Pers.			
mit Algen.			
im Pegasus			
Capell m. Sir.	0	21	S. D. i. S.
Polarst. mit $\beta$			
im Drachen			
Cast. mit Alph.	2	12	D. S. D.
Cap. mit Aldeb.			



Nachtsz. aus Beob. zweyer Sterne in 1c. 445

Tafel IV.	Am östl. Himmel vor der Culmina- tion der ersten Sterne.		Am nordl. Himm. v. u. n. der Cul- minat. des Polarst.		Am westl. Himmel nach der Culmina- tion der ersten Sterne.	
	St. N.	Gegend.	St. N.		St. N.	Gegend.
ella m. Ple- aden, oder Alcyone						
ersten mit Wega					0 49	S. W. i. W.
he m. Ven.	3 57	N. D.	+ 5 26			
naß mit Al-					5 19	W. N. W.
genib i. Ve-						
nafus						
m. Gemm.	5 49	N. D. i. D.				
or m. Sir.					9 33	S. S. W.
ersten mit			+ 7 31			
Deneb					0 53	S. W. i. W.
ar mit Sir.						
m. Alder-			+ 8 6			
igeuze mit					3 16	S. S. W.
Rigel						
ebola mit	1 18	S. D. i. D.			3 1	S. W. i. W.
Algorab						
mit Sir.						
ersten mit			+ 11 5			
3 in der Cas-					2 8	S. W.
topeja						
il. m. Alph.						
emiatrit	1 4	S. D. i. D.				
mit Spica			+ 11 39			
ersten mit						
Schedir						
he m. Cap.					1 50	N. W.
ur mit Zu-						
deneschem.	9 49	S. S. D.				
n. im Pers.					10 4	N. N. W.
mit Algol						
ersten mit			- 11 3			
in der Cas-						
topeja			- 10 53			
m. Nam.					0 15	S. W. i. W.
renasch mit						
Denebola						
m. mit Ant.	0 40	S. S. D.	- 9 45			
m. Algol						

# 448 Dritte Abtheilung, erster Abschnitt.

4. Was ist die Uhr am 18ten Oktober, wenn Mizar in  
Nachts gerade unterm Polarsterne steht?

Der Polarstern erscheint nach der zweyten Tafel am  
18ten Oktober im Meridian um . . . 11 Uhr 20' M.  
nach der vorigen Tafel kommt er 0 St. 25'  
nach seiner Culmination mit Mizar in  
einen Vertikal, diese also . . . + 0 25  
giebt die gesuchte Zeit der Nacht um 11 Uhr 45'.

## Beschreibung der beygehenden allgemeinen Himmelskarte \*).

Diese Karte zeigt in einer Scheibe einen allgemeinen  
stereographischen Entwurf der innern Ausbuchtung der Him-  
melskugel.

\*) Bey der dritten und vierten Auflage dieses Buchs lieferte ich  
eine ähnliche Karte, welche aber nur 10 Zoll im Durchmesser  
hatte, und daher für viele Liebhaber zum Gebrauch, besonders  
bey Lichte, zu klein war. Um nun dieser Schwierigkeit abzu-  
helfen, habe ich die gegenwärtige beträchtlich größere entworfen,  
auf welcher die Gestirne besser aus einander und deutlicher in die  
Augen fallen. Diese Karte gab ich im Jahre 1786 mit einer  
transparenten Horizont und einer Beschreibung, bey Herrn  
Simburg besonders heraus, welcher auch den Abdruck derselben  
des transparenten Kupfers und der Beschreibung, einzeln an-  
kaufte, wovon neulich eine verbesserte Ausgabe erschienen ist.  
Herr Mechanikus Höchel in Augsburg bot sich einstens an  
zu dieser allgemeinen Himmelskarte Horizonte auf Glasfäden  
für den möglichst billigen Preis zu verfertigen, wenn sie von  
Liebhabern verlangt werden. Dergleichen gläserne Horizonte  
würden beträchtliche Vortheile vor den auf dem transparenten  
Papiere gestochenen beym Gebrauche dieser Karte gewähren.

## Die Zeit d. Nacht aus den Sternen zu finden. 447

Gebrauch der vorigen Tafel.

### Beyspiele:

1. Man verlangt die Stunde der Nacht am 1sten Januar, wenn Aldebaran mit Rigel am östlichen Himmel in einem Vertikalkreis erscheint.

Nach der zweyten Tafel kommt Aldebaran am 1sten Januar in den Meridian um 9 Uhr 38 Min. Ab. und steht nach der vorigen Tafel allemal mit Rigel 1 St. 41' vor seiner Culmination in einem Vertical; diese also abgezog.  $1 - 41$

lassen die gesuchte Zeit der Beobachtung 7 Uhr 57 Min. Ab.

2. Was ist die Uhr, wenn Capella am 30sten May gerade unterm Polarsterne steht?

Der Polarstern culminirt nach der zweyten Tafel am 30sten May um 8 Uhr 27 Min. Morg. Nach der vorigen Tafel kommt der Polarstern 7 St. 31' vor seiner Culminat. mit Capella in einen Vertical, also  $- 7 - 31$

die gesuchte Zeit der Uhr 0 Uhr 56 Min. Morg.

3. Es wird die Zeit der Nacht am 12ten März verlangt, wenn Procyon mit Sirius am westlichen Himmel in einem Vertical steht.

Procyon ist nach der zweyten Tafel am 12ten März um 8 Uhr 1' Ab. im Merid.

Da er nun nach der vorigen Tafel allemal 3 St. 1 Min. nach seiner Culmination mit Sirius in einen Vertikalkreis kommt, so werden diese 3 St. 1' addirt, u. es ergibt sich die verlangte Nachtz. 11 U. 2'.



450 Dritte Abtheilung, erster Abschnitt.

Ihren nähern Gebrauch und wie sie in Verbindung mit einem transparenten Horizonte, zur jedesmaligen Auffindung der Sterne und ihrer Stellungen am Himmel unter sich und für jede gegebene Zeit auch gegen den Horizont ungemessen dienlich ist, enthält die in der vorigen Anmerkung angezeigte besondere Beschreibung derselben.

Tafel V.	Gerade Aufsteig. der ☉ im Mittage.		Gerade Aufsteig. der ☉ im Mittage.
	Grad.		Grad.
Den 1sten Jan.	282	Den roten Julius	110
— 11 —	293	— 20 —	120
— 21 —	304	— 30 —	130
— 31 —	314	— 9 August	139
— 10 Februar	324	— 19 —	149
— 20 —	334	— 29 —	158
— 2 März	343	— 8 Septemb.	167
— 12 —	353	— 18 —	176
— 22 —	2	— 28 —	185
— 1 April	11	— 8 Oktober	194
— 11 —	20	— 18 —	203
— 21 —	29	— 28 —	213
— 1 May	39	— 7 Novemb.	223
— 11 —	48	— 17 —	233
— 21 —	58	— 27 —	243
— 31 —	68	— 7 December	254
— 10 Junius	79	— 17 —	265
— 20 —	89	— 27 —	276
— 30 —	99		

Wenn man ein Lineal an den Nordpol der Karte, an den bekannten Grad der Aufsteigung der Sonne am eingetheilten äußern Cirkul legt, so schneidet dasselbe in der Entfernung den Ort oder die Länge der Sonne ab, welche nach der XIV. Tafel besonders angezeigt.

## Beschreibung einer allgem. Himmelskarte. 449

melskugel, vom Nordpole bis zum 40sten Grade der südlichen Abweichung. Jener liegt im Mittelpunkte, und dieser am Umkreise der Scheibe. Der Aequator zeichnet sich 90 Grad vom Nordpol als ein stark ausgezogener Kreis aus. Die Ecliptik liegt gegen denselben unter ihrem gehörigen Winkel; und zu ihren beyden Seiten sind die Circul für die nordlichen und südlichen Grenzen des Thierkreises gezogen. Im Pole durchschneiden sich bloß die beyden Colurmeridiane unter rechten Winkeln, und bezeichnen in der Ecliptik den Anfangspunkt vom  $\gamma$ ,  $\phi$ ,  $\omega$  und  $\pi$ . Von den Parallelkreisen des Aequators kommen nur die beyden Wendecircul, der nordliche Polarcircul, und der durch den 40sten Grad der südlichen Abweichung gehende, vor. Statt des Aequators ist letzterer in Grade der geraden Aufsteigung abgetheilt, so wie der eine Colur in Grade der Abweichung. Der äußerste Umkreis der Karte endlich ist in Stunden und deren Theile eingetheilt. Ich habe in diese Himmelskarte über 3000 Sterne eingetragen, nämlich, fast alle Sterne des Flamsteedschen Verzeichnisses und verschiedene der südlichen des de la Caille von der ersten bis zur sechsten Größe. Die Sterne selbst sind nach ihren unterschiedlichen Größen durch deutliche Charaktere bemerkt, auch die griechischen Buchstaben denselben beygefügt. Ferner sind nicht bloß die Grenzen, wie in der den beyden vorigen Auflagen angehängten kleinern Karte, sondern außer diesen auch die Sternbilder selbst, obgleich nur linearisch, verzeichnet. Diese Generalkarte kann nun, da sie alle bey uns sichtbare und in dieser Anleitung zur Kenntniß des gestirnten Himmels beschriebenen Gestirne dem Auge ungetheilt und auf einmal darstellt, schon für sich zur allgemeinen Uebersicht der Gestalt und gegenseitigen Lage derselben dienen.

## 452 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

Vielleicht ist auch die Wißbegierde der mehresten m  
 Leser bereits durch die einem jeden Jahrgange beyge  
 allgemeine Vorstellung, wo und wann uns die Planete  
 Himmel monatlich erscheinen, hinlänglich befriedigt, w  
 sich schon darnach im Thierkreise beyläufig aussuchen l  
 Demnach wäre meine folgende Anweisung nur für  
 welche den Ort eines Planeten am Himmel für eine g  
 Zeit mit mehrerer Genauigkeit zu wissen verlangen, un  
 zugleich von dessen wahren Stand im Sonnensysteme,  
 was daraus für Erscheinungen folgen, näher belehren w

Vermitteltst des auf der ersten Kupfertafel abg  
 bildeten Sonnensystems.

Ich habe auf der 121sten bis 126sten Seite die Bes  
 lung dieses in zwey Circuln eingeschlossenen Sonnensy  
 und die zu dessen Entwerfung nöthigen Angaben gel  
 Hier werde ich den mechanischen Gebrauch desselben  
 ein Beyspiel deutlich zeigen:

Im Jahre 1777 den 7ten November war  
 der heliocentrische Ort des ♄ 28° ♎  
 =        "        =        der ♀ 26   ♎  
 =        "        =        der ☿ 16   ♎  
 =        "        =        des ♂ 10   ♎  
 =        "        =        des ♃ 15   ♎  
 =        "        =        des ♅ 7   ♎

Diese Derter werden nun auf der Bahn eines  
 Planeten gehbrigg verzeichnet. Man legt nemlich ein  
 an den Mittelpunkt der Sonne und den angesetzten Grad  
 Thierkreises, und bemerkt da, wo dieses die Bahn d  
 schneidet, den Ort des Planeten \*). Die Derter der

\*) Dies geschieht auf dem beygehenden Kupfer nur etwa



## Beschreibung einer allgem. Himmelskarte. 451

Wenn diese Himmelskarte auf Pappe gezogen und so eingerichtet wird, daß die Scheibe sich innerhalb des Stundenkreises umdrehen läßt, so kann man selbige vermittelst der vorigen Tafel sehr leicht für eine jede Zeit mit dem Himmel übereinstimmend stellen, und besonders die jedesmal culminirenden Sterne finden. Es soll zum Beispiel die Karte für den 7ten December des Abends um 8 Uhr gestellt werden: nach der Tafel ist am 7ten December die gerade Aufsteigung der Sonne 254 Grad. Dieser Grad wird am Umkreise gesucht und die Karte so umgedreht, daß derselbe auf 12 Uhr Mittags steht. Hierauf wird ein im Pole befestigter Faden, der als Meridian dient, über 7 Uhr Abends gelegt, so geht er durch die alsdann culminirenden Gestirne.

---

## Zweiter Abschnitt.

Die geocentrischenörter der Planeten nach obigen Tafeln vom Jahre 1801 bis 1812 zu finden.

Im zweyten Abschnitte der zweyten Abtheilung ist der Lauf der Planeten für 12 nach einander folgende Jahre in Tafeln vorgestellt, welche für ein jedes Jahr von 10 zu 10 Tagen die wahren heliocentrischen, oder aus der Sonne gesehenen,örter der Planeten angeben. Ich werde nun anweisen, wie hieraus mit Beyhülfe des auf dem Isten Kupfer vorgestellten Sonnensystems, die geocentrischen, oder von der Erde aus gesehenen,örter der Planeten sich mechanisch, und dann eben dieselben nach folgenden Tafeln, durch eine leichte Rechnung finden lassen.

## 452 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

Vielleicht ist auch die Wißbegierde der mehresten meiner Leser bereits durch die einem jeden Jahrgange beygefügte allgemeine Vorstellung, wo und wann uns die Planeten am Himmel monatlich erscheinen, hinlänglich befriedigt, weil sie sich schon darnach im Thierkreise beyläufig aussuchen lassen. Demnach wäre meine folgende Anweisung nur für solche, welche den Ort eines Planeten am Himmel für eine gewisse Zeit mit mehrerer Genauigkeit zu wissen verlangen, und sich zugleich von dessen wahren Stand im Sonnensysteme, und was daraus für Erscheinungen folgen, näher belehren wollen.

### Vermittelt des auf der ersten Kupfertafel abgebildeten Sonnensystems.

Ich habe auf der 121sten bis 126sten Seite die Beschreibung dieses in zwey Circuln eingeschlossenen Sonnensystems und die zu dessen Entwerfung nöthigen Angaben geliefert. Hier werde ich den mechanischen Gebrauch desselben durch ein Beyspiel deutlich zeigen:

Im Jahre 1777 den 7ten November war

der heliocentrische Ort des ♄	28°	♈
"	"	der ♀ 26 ♎
"	"	der ☿ 16 ♋
"	"	des ♂ 10 ♊
"	"	des ♃ 15 ♏
"	"	des ♅ 7 ♍

Diese Orter werden nun auf der Bahn eines jeden Planeten gehörig verzeichnet. Man legt nemlich ein Lineal an den Mittelpunkt der Sonne und den angesetzten Grad des Thierkreises, und bemerkt da, wo dieses die Bahn durchschneidet, den Ort des Planeten \*). Die Orter der Erde

\*) Dies geschieht auf dem beygehenden Kupfer nur etwa durch



Die geocentr. Orter der Plan. zu finden 2c. 453

und bereits in dem Cirkul zur Linken von 10 zu 10 Tagen  
n für allemal angelegt, weil selbige mehrentheils ein Jahr  
ie das andere dieselben bleiben. Die Stellungen der Pla-  
eten für den 7ten November 1777 sind in dieser Figur als  
beispiele verzeichnet.

Wird die Figur so herum gewendet, daß man den Ort  
er Erde am 7ten November zunächst vor sich hat, so ist vor-  
wärts hinaus die Sonne oder Mittag; hinterhalb der Erde,  
er Sonne gerade gegen über, Mitternacht; zur Rechten  
Abend, und zur Linken Morgen. Es läßt sich nun aus  
m Stellungen der Planeten gegen Sonne und Erde, für  
ese Zeit der Stand und Lauf derselben am Himmel leicht  
urtheilen, nämlich:

**Merkur** steht rechter Hand bey der Sonne. Er muß  
so des Morgens vor derselben aufgehen, und kann, da die  
Sichtslinie nach ihm von der Sonne ziemlich abwärts fällt,  
der Morgendämmerung sichtbar seyn.

**Venus** ist gleichfalls an der Abend- oder rechten Seite  
er Sonne, und erscheint weiter als Merkur von der Sonne.  
ie ist also Morgenstern und vor Sonnenaufgang am öst-  
lichen Himmel sichtbar.

**Mars** steht an der Morgenseite der Sonne, da die Ge-  
htslinie, nach diesem Planeten der Sonne linker Hand vor-  
y geht. Er wird sich also des Abends am westlichen Him-  
mel zeigen.

**Jupiter** wird in den Frühstunden am östlichen Himmel

einen feinen Punkt mit Bleystift, um solchen hernach wieder  
auslöschen zu können. Wer sich das Sonnensystem nach den vor-  
geschriebenen Angaben zum eignen Gebrauch auf starkem Papier  
selbst entwirft, kann auf gleiche Art verfahren.



### 456 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

Jupiter muß sich nur langsam vorwärts bewegen, weil der Lauf der Erde gerade auf ihn zu geht. Er ist im kurzem durch seinen  $\Omega$  gegangen, und hat daher eine klein nordliche Breite. Er steht seinem Aphelio am nächsten. Die Erde nähert sich diesem Planeten, und er ist für gegenwärtig Zeit 112 Millionen Meilen von uns, welches der unterste hende Maaßstab benläufig angiebt.

Saturn erscheint, von der Erde aus betrachtet, hinter halb der Sonne am merklichsten vorwärts zu rücken. Er steht zwischen  $\Omega$  und  $\mathcal{V}$ , und hat daher eine nordliche Breite. Er ist seiner Sonnenferne am nächsten, und befindet sich noch fast in seinem größten Abstände von uns, der 228 Millionen Meilen austrägt.

Die geocentrischen Längen der Planeten durch eine leichte Rechnung zu finden.

Ich habe in den folgenden Tafeln einen Versuch zu macht, den Unterschied der heliocentrischen und geocentrischen Derter der Planeten gerade hin zu bestimmen, um aus dem andern herleiten zu können. Da hiebey alles nur in ganzen Graden angesetzt ist, so muß man es diesen und andern dabey vorgenommenen Abkürzungen zuschreiben, wenn, vornehmlich bey dem Merkur und Mars, zuweilen ein oder zwey Grade fehlen. Bey den übrigen Planeten treffen die Angaben unterdessen die mehreste Zeit mit dem Himmel zu, und überhaupt werden diese Tafeln für meine Leser ihren Endzwecke Genüge leisten.

Für die beyden untern Planeten Merkur und Venus bestimmen die Tafeln ihre Entfernung von der Sonne und der Erde betrachtet, je nachdem ersterer, wegen seiner großen Eccentricität in diesem oder jenem Zeichen, lustere abt in

Die geocentr. Orter der Planet. zu finden etc. 457

ihrem Perihelio oder Aphelio ist. Die allgemeine Regel, diese Entfernung der untern Planeten aus den Tafeln zu finden, ist folgende: Man subtrahire von der heliocentrischen Länge der Planeten, die Länge der Sonne oder den um 6 Zeichen vermehrten oder verminderten Ort der Erde; so giebt der Ueberrest in der Tafel die gesuchte Entfernung an. Das Zeichen + zeigt an, daß der Planet weiter, wie die Sonne, im Thierkreise nach Morgen stehe, und folglich des Abends sichtbar sey. Das Zeichen — aber bedeutet, daß er westwärts von der Sonne sich befinde, und des Morgens zu Gesicht kommen könne. Bey den obern Planeten findet sich der Unterschied der von der Sonne und Erde gesehenen Länge derselben oder der Winkel der jährlichen Parallaxe der Erdbahn, für Mars in einem jeden Zeichen, für Jupiter, Saturn und Uran aber in ihrem Perihelio und Aphelio nach folgender Regel: Man subtrahire von der heliocentrischen Länge der Erde den heliocentrischen Ort der Planeten; der Ueberrest giebt in der Tafel den gesuchten Unterschied. Das Zeichen + zeigt hiebey an, daß sich der Planet zwischen seiner  $\odot$  und  $\oplus$  mit der Sonne befinde, und folglich in den Frühstunden sichtbar sey, oder nach Mitternacht in den Meridian komme; das Zeichen — aber, daß er zwischen  $\oplus$  und  $\odot$  stehe, am westlichen Himmels Nachts sichtbar sey, oder vor Mitternacht culminire. Jede Tafel ist nur von 5 zu 5 Graden berechnet; unterdessen wird sich alles für einzelne Grade darnach leicht finden lassen. Die Grade, welche zu den oberhalb stehenden Zeichen in den Tafeln gehören, befinden sich zur Linken, und folgen unterwärts auf einander. Die aber zu den unterhalb stehenden Zeichen gehören, sind zur Rechten aufwärts auf einander folgend anzutreffen.







Fortsetzung der Viten Tafel.

Die geocentrische Entfernung des Merkurs von der Sonne zu finden.

Heliocentrische Länge des ♿ — Länge der ☉.

Gr.	IV. Zeichen +							V. Zeichen +							Gr.
	♿	♊	♋	♌	♍	♎	♏	♿	♊	♋	♌	♍	♎	♏	
0	28	27	26	24	22	20	17	21	20	19	17	16	14	12	30
5	27	26	25	23	21	19	16	19	18	17	15	14	12	10	25
10	27	26	25	23	21	19	16	16	15	14	13	12	10	8	20
15	26	25	24	22	20	18	15	13	12	11	10	9	8	6	15
20	25	24	23	21	19	17	14	9	9	8	7	6	5	4	10
25	23	22	21	19	17	15	13	5	5	4	3	3	3	2	5
30	21	20	19	17	16	14	12	0	0	0	0	0	0	0	0
Gr.	VII. Zeichen —							VI. Zeichen —							Gr.

VII. Tafel.

Die geocentrische Entfernung der Venus von der Sonne zu finden.

Heliocentrische Länge der ♀ — Länge der ☉.

Gr.	03. —		13. —		23. +		33. +		43. +		53. +		Gr.
	♊	♌	♊	♌	♊	♌	♊	♌	♊	♌	♊	♌	
0	0	0	13	12	25	25	36	36	45	44	45	44	30
5	2	2	15	15	27	27	38	38	45	45	42	41	25
10	4	4	17	17	29	29	39	39	46	46	38	37	20
15	6	6	19	19	30	30	41	41	46	46	32	31	15
20	8	8	21	21	32	32	42	42	47	46	24	23	10
25	10	10	23	23	34	34	44	43	46	45	13	12	5
30	12	12	25	25	36	36	45	44	45	44	0	0	0
Gr.	X13. —		X3. —		1X3. —		VIII3. —		VII3. —		VI3. —		Gr.

Heliocentr. Länge de

Gr.	o Zeichen —					
	mp	Ω	♋	♊	♈	♌
0	0	0	0	0	0	0
5	7	8	9	9	10	11
10	14	15	16	17	19	21
15	20	21	22	24	26	29
20	25	26	28	30	32	35
25	29	30	32	34	36	39
30	32	33	35	37	39	41
Gr.	XI Zeichen +					

Gr.	II Zeichen —					
	mp	Ω	♋	♊	♈	♌
0	37	38	39	40	41	42
5	36	37	38	39	40	41
10	35	36	37	38	39	40
15	34	35	36	37	38	39
20	33	34	35	36	37	38
25	32	33	34	35	36	37
30	31	32	33	34	35	36

ie geocentrischen Orter d. Plan. zu finden. 461

Fortsetzung der VIIIten Tafel.

Den Unterschied der heliocentrischen und geocentrischen Länge des Mars zu finden.

Heliocentr. Länge der ☿ — heliocentr. Länge des ♂.

Gr.	IV Zeichen —							V Zeichen —							Gr.
	mp	♈	♉	♊	♋	♌	♍	mp	♈	♉	♊	♋	♌	♍	
0	22	22	23	23	24	24	25	11	11	11	12	12	13	13	30
5	20	20	21	21	22	22	23	9	9	9	10	10	10	10	25
10	18	18	19	19	20	20	21	7	7	7	8	8	8	8	20
15	16	16	17	17	18	18	19	5	5	5	6	6	6	6	15
20	15	15	16	16	16	17	17	4	4	4	4	4	4	4	10
25	13	12	14	14	14	15	15	2	2	2	2	2	2	2	5
30	11	11	11	12	12	13	13	0	0	0	0	0	0	0	0
Gr.	VII Zeichen +							VI Zeichen +							Gr.

IX. Tafel.

Den Unterschied der heliocentrischen und geocentrischen Länge des Jupiters zu finden.

Heliocentr. Länge der ♃ — heliocentr. Länge des ♃.

Gr.	0 3. —		1 3. —		11 3. —		111 3. —		111 3. —		111 3. —		111 3. —		Gr.
	♈	♉	♈	♉	♈	♉	♈	♉	♈	♉	♈	♉	♈	♉	
0	0	0	6	7	10	11	10	11	8	9	5	5	5	5	30
5	1	1	7	8	10	11	10	11	8	8	4	4	4	4	25
10	2	2	8	9	10	12	10	11	7	8	3	3	3	3	20
15	3	4	9	10	11	12	9	10	6	7	2	2	2	2	15
20	4	5	9	10	11	12	9	10	6	6	2	2	2	2	10
25	5	6	10	11	10	12	9	10	5	6	1	1	1	1	5
30	6	7	10	11	10	11	8	9	5	5	0	0	0	0	0
Gr.	XI 3. +		X 3. +		IX 3. +		VIII 3. +		VII 3. +		VI 3. +		V 3. +		Gr.



464 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

zwischen seinem heliocentr. u. geocentr.

$$\text{Ort} = + 03. 3^{\circ}$$

$$\text{Heliocentr. Länge des } \varnothing 7 = 7^{\circ}$$

$$\text{Geocentrische Länge des } \varnothing 7 = 10^{\circ} = 10^{\circ} \text{ m.}$$

Für Jupiter.

$$\text{Helioc. Länge der Erde } 14^{\circ} \varnothing = 13. 14^{\circ}$$

$$= \text{ des } 24 \text{ } 23^{\circ} \Omega = 4 = 23^{\circ}$$

83. 21° giebt in der IX. Taf.

da 24 im  $\Omega$  ist, den Unterschied der heliocentr. und geocentr. Länge derselben . + 10 Gr.

$$\text{Heliocentr. Länge des } 24 \text{ } 43. 23 =$$

$$\text{Geocentrische Länge des } 24 \text{ } 53. 3 \text{ Gr.} = 3^{\circ} \text{ m.}$$

Für Saturn.

$$\text{Helioc. Länge der Erde } 14^{\circ} \varnothing = 13. 14^{\circ}$$

$$= \text{ des } 17 \text{ } 0^{\circ} \text{ m} = 5 = 0^{\circ}$$

83. 14° geben in der X. Taf.

da 17 in der m ist, den Untersch. der helioc. u. geoc. Länge + 6 Gr.

$$\text{Heliocentr. Länge des } 17 \text{ } 53. 0 =$$

$$\text{Geocentrische Länge des } 17 \text{ } 53. 6^{\circ} = 6^{\circ} \text{ m.}$$

Für Uran.

$$\text{Helioc. Länge der Erde } 14^{\circ} \varnothing = 13. 14^{\circ}$$

$$= \text{ Länge des } \varnothing \text{ } 3^{\circ} \simeq = 6 = 3^{\circ}$$

73. 11° geben

in

# Die geocentr. Orter der Planet. zu finden ic. 465

in der XI. Tafel, da  $\odot$  in der  $\infty$  ist, den Untersch. der  
helioc. und geocentr. Länge + 1 Grad

Heliocentr. Länge des  $\odot$  63. 3 =

Geocentrische Länge des  $\odot$  63. 4 Gr. =  $4^\circ \infty$ .

Diese Beyspiele werden den leichten und bequemen Gebrauch dieser Tafel deutlich zeigen. Da die Angaben derselben völlig hinreichen, die Planeten im Thierkreise aufzusuchen, so habe ich dabey die geocentrische Breite aus der Acht lassen können. Ob dieselbe nördlich oder südlich sey, kann man für eine jede Zeit sogleich aus dem auf der ersten oder zweyten Kupfertafel entworfenen Sonnensystem erkennen, wenn der heliocentrische Ort eines Planeten richtig eingetragen worden, da beyde Breiten, sowohl die heliocentrische als geocentrische, allemal zugleich nördlich oder südlich sind. Wenn ein Planet, von der Sonne aus betrachtet, gerade im  $\Omega$  oder  $\vartheta$  steht, so ist er auch, von der Erde aus gesehen, in der Ecliptik, oder hat keine Breite, ob er gleich in ganz andern Punkten des Thierkreises erscheinen kann. Je näher ein Planet dem 90sten Grade des Abstandes ost- oder westwärts von seinem  $\Omega$  oder  $\vartheta$  ist, und je näher er zugleich der Erde steht, um desto größer erscheint seine nördliche oder südliche geocentrische Breite.

Folgende Tafel zeigt die größte mögliche geocentrische Breite der Planeten, wenn sie entweder der Erde am nächsten, oder von derselben am entferntesten sind.

## XII. Tafel.

## Vey Merkur und Venus.

Zur Zeit ihrer untern Zusam-  
menkunft mit der Sonne, da  
sie der Erde am nächsten  
stehen.

Zur Zeit ihrer obern Zusam-  
menkunft mit der Sonne, da  
sie von der Erde am weitesten  
entfernt sind.

	Zwisch. M u. V	Zwisch. V u. M	Zwisch. M u. V	Zwisch. V u. M
♂	3 Gr. 40 M. nordl.	4 Gr. 30 M. südl.	1 Gr. 45 M. nordl.	2 Gr. 5 M. südl.
♀	8 : 49 : nordl.	8 : 44 : südl.	1 : 24 : nordl.	1 : 26 : südl.

## Vey Mars, Jupiter, Saturn und Uran.

Zur Zeit ihres Gegenseins  
mit der Sonne, da sie der Erde  
am nächsten sind.

Zur Zeit ihrer Zusammen-  
kunft mit der Sonne, da sie  
ihre größte Entfernung von  
der Erde erreicht haben.

	Zwisch. M u. V	Zwisch. V u. M	Zwisch. M u. V	Zwisch. V u. M
♂	4 Gr. 33 M. nordl.	6 Gr. 51 M. südl.	1 Gr. 9 M. nordl.	1 Gr. 5 M. südl.
♂	1 : 37 : nordl.	1 : 41 : südl.	1 : 7 : nordl.	1 : 6 : südl.
♂	2 : 47 : nordl.	2 : 48 : südl.	2 : 16 : nordl.	2 : 15 : südl.
♂	0 : 49 : nordl.	0 : 49 : südl.	0 : 44 : nordl.	0 : 44 : südl.

Auf der 124ten und 125ten Seite ist die Neigung der Planetenbahnen gegen die Ebene der Ecliptik, welches zugleich ihre größte heliocentrische Breite ist, angezeigt. Vergleicht man hiemit die in obiger Tafel angegebene größte geocentrische Breite der Planeten, so läßt sich hiernach ihre geocentrische Breite in andern Stellungen und Entfernungen von der Erde einigermaßen beurtheilen.



Verzeichniß des Thierkreises, mit Anzeige der Sterne, welche, nach Flamsteed, unter einem jeden Grad der Länge vorkommen.

Die folgende Tafel ist überhaupt, und besonders bey den vorigen Berechnungen der geocentrischenörter der Planeten, nützlich zu gebrauchen. Sie zeigt, in welchem Bilde und bey welchen Sternen des Thierkreises ein Plazet am Himmel zu finden ist, wenn dessen geocentrische Länge als bekannt vorausgesetzt wird. Die Sterne sind, bis zur fünften Größe, wie sie von Westen gegen Osten auf einander folgen, nach ihrer Länge und Breite \*) mit einer hinlänglichen Genauigkeit angesetzt, auch die Größen und Buchstaben derselben nach Bayer (oder Flamsteed) und Doppelmayr beygefügt. Wenn übrigens kleinere Sterne vorkommen, so sind solche nur allgemein angezeigt. Ich folge überhaupt bey dieser Tafel dem Flamsteed, weil dessen Verzeichniß der Zodiakal-Sterne vollständiger als das Hevelsche ist \*\*).

\*) Die Länge der Sterne trifft ungefähr für das Jahr 1780 zu. Da aber die jährliche Veränderung derselben nur 50 Sekunden austrägt, so sind die Angaben der Tafel in ganzen Graden auf viele Jahre richtig.

\*\*) In meinen kleinern Himmelskarten geht die Summe der von allen Astronomen bis zum Jahre 1782 im Thierkreise beobachteten Sterne auf 1746.

## XIII. Tafel.

Verzeichniß des Thierkreises, mit Anzeige der  
einem jeden Grade der Länge vorkommenden  
Sterne, nach Flamsteed.

Länge	Breite	Orter und Namen der Sterne in den Sternbildern.	Größe	Buchst.
3. Gr.	Gr.			
Y 0 0		Der FrühlingsAequinoctialpunkt zwischen kleinen Sternen am Ban- de der Fische.		
1	7½ N.	Am Schwanz des südlichen Fische.	5	c
2		In dieser Gegend des Thierkreises sind sehr wenige Sterne: es ste- hen nordwärts der Ecliptik einige kleine, die zum Bande der Fische nahe beym südlichen Fische; und südwärts derselben andere, die zum Wallfische gehören.		
3				
4				
5				
6				
7				
8				
9				
10				
11	2¼ N.	Am Bande der Fische.	4	d N
12		Südlich, nahe unter der Ecliptik, stehen einige kleine Sterne.		
13				
14				
15	1 N.	Am Bande der Fische.	4	e Q
16	1½ S.	Unter vorigem.	5	e
17	0¼ S.	Nordwärts sind fast keine Sterne. Am Bande der Fische, ostwärts we- den, und o.	4	f
18		Westwärts zeigen sich die vorigen Sterne; nordwärts sind nur sehr wenige.		
19				
20	3 S.	Am Bande der Fische.	5	g
21		Südwärts der Ecliptik ist der vor- hergehende.		
22				
23	4½ S.	Am südlichen Theile des Bandes der Fische.	5	h T
24	5½ N.	Am nordlichen Theile desselben.	4	i
24	2 N.		5	π
25	8 S.	An den südlichsten Grenzen des Thierkreises, südlich am Bande der Fische.	6	j

# Der Thierkreis mit seinen Sternen. 469

Länge 3 Gr.	Breite Gr.	Ort und Namen der Sterne in den Sternbildern.	Größe St.	Buchstaben	
				B.	D.
25	1½ S.	Nordlicher, am Bande der Fische.	5	a	Z
26	9 S.	Der helle am Knoten des Bandes der Fische, außer den südlichen Grenzen des Thierkreises.	3	α	A
		In dieser Gegend sind zu beyden Seiten der Ecliptik sehr wenige kenntliche Sterne, und hier geht das Sternbild des Wid- ders an.			
8	0 7 N.	Am Ohre des Widbers (der erste Stern im γ) Mesarchim.	4	γ	C
1	8½ N.	Am Horne des Widbers.	3	β	B
2		In dieser Gegend sind, bis auf 5 Grad, zu beyden Seiten der Ecliptik, sehr wenige Sterne im Widder.			
3					
4					
4	3½ S.	Hey den Füßen des Widbers.	6	ε	o
5	10 N.	Der helle am Kopfe des Widbers, nordlich außer dem Thierkreise.	2	α	A
5	7½ N.	An der Nase des Widbers, der nordl.	6	η	F
6	5¼ N.	Daselbst, der südliche.	5	θ	G
7		Hier sind nahe um der Ecliptik keine kenntlichen Sterne.			
8		Heym Kopfe des Wallfisches.  Hier herum stehen größtentheils an der Nordseite der Ecliptik kleine Sterne am Rücken und an den Hintersüßen des Widbers.	4	μ	I
9	5½ S.				
10					
11					
12		Der erste am Schwanze des Wid- ders.	5	α	Q
13			4	δ	P
14			5	ε	Q
15					
16	4 N.	Der zweyte am Schwanze.			
17	1½ N.	Der dritte daselbst; ostwärts stehen noch einige kleinere.			
18	3 N.	Vom 12ten bis 20sten Grad γ sind, bis 5 und mehrere Grade südlicher Breite, keine Sterne in den Himmelsarten verzeichnet.			
19		Hier herum fängt das Sternbild des Stieres an.			
20		Am Bug des Vorderfußes d. Stieres.	5	ε	H
21	6 S.	In dieser Gegend sind, vornehmlich an der Südseite der Sonnenbahn, keine kenntlichen Sterne des Stieres im Thierkreise.			
22					
23					
24					
25					
26					



470 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

Länge R. Gr.	Breite Gr.	Orter und Namen der Sterne in den Sternbildern.	Höhe	Buchstaben	
				B.	D.
I 27	4 N.	Der hellste Stern (Alcyone genannt) im Siebengestirn (Plejades) am Rücken des Stieres.	3	a	q
28	3 S.	An der Brust des Stieres.	4	λ	Q
29		Zwischen dem vorhergehenden und dem Siebengestirn sind fast keine Sterne anzutreffen.			
II 0	1½ N.	Am Halse des Stieres.	5	A	c
1					
2	8 N.	Oben am Nacken des Stieres.	5	↓	X
3	5½ S.	Unten an der Nase des Stieres (der südlichste von den Hyaden).	3	γ	E
4	4 S.	Einer von den Hyaden: es sind zwey Sterne nahe an einander.	4	δ	F
4	7 S.	Unter den Hyaden.	5	π	g
5	5½ N.	Am Nacken des Stieres.	5	φ	a
5	5½ S.	Ein doppelter Stern, einer von den Hyaden.	5	ε	G
5	0½ N.	Ein doppelter Stern am Ohre des Stieres.	5	κ	f
6	2½ S.	Einer von den Hyaden, das nördliche Auge des Stieres.	3	ι	D
6	1 N.	Am Ohre des Stieres.	5	υ	e
6	7 S.	Unter den Hyaden.	5	ζ	h
7	5½ S.	Der hellste von den Hyaden, Aldebaran, das südliche Auge des Stieres.	1	α	A
8		Vom 28ten Grad I bis hierher stehen nahe um die Ecliptik, zwischen den Plejaden und Hyaden, verschiedene kleine Sterne.			
9	0½ N.	Am nördlichen Horne des Stieres.	5	τ	k
10		Hier herum stehen nordwärts der Ecliptik einige kleine Sterne vorn am Kopfe, und südwärts derselben mehrere am südlichen Ohr und Horne des Stieres.			
11					
12					
13					
14	1½ S.	Am südlichen Horne des Stieres.	4	d	m
15		Hier herum stehen, südwärts der Ecliptik, verschiedene kleine Sterne, die am südlichen Horne des Stieres und als unförmliche zum Orion gerechnet werden; nordwärts der Ecliptik sind sehr wenige.			
16					
17					
18					
19					
20	5½ N.	An der Spitze des nördlichen Horns des Stieres.	2	β	B
21					

# Der Thierkreis mit seinen Sternen. 471

Länge 3. Gr.	Breite Gr.	Orter und Namen der Sterne in den Sternbildern.	Größe	Buchstaben	
				B.	D.
II 22	2½ S.	An der Spitze des südlichen Horns des Stieres.	3	ζ	C
23		In dieser Gegend stehen, nordwärts der Sonnenbahn, einige unförmliche Sterne, die zum Stiere gerechnet werden, und südwärts derselben verschiedene unförmliche, ungleichen an die Keule des Orions gehörige kleine Sterne. In einer Breite von etwa 10 Grad, nämlich von 23 Grad II bis 30 Grad S, geht die Milchstraße von Nordwest nach Südost durch den Thierkreis.			
24					
25					
26					
27		Hier geht das Sternbild der Zwillinge an.			
28	0½ S.	Vor den Füßen der Zwillinge, Propus.	5	H	W
S 0 0		Der Punkt der Sommersonnenwende, 1 Grad über dem Stern η.			
0 6	N.	Ein zum Fuhrm. gehöriger Stern.	4	κ	Y
0 1	S.	Vorn am Fuße des Castors.	4	η	X
1		Nordwärts unsern dem Fuhrmann, und südwärts verschiedene am Arme des Orions.			
2 0½	S.	An der Ferse des Castors.	3	μ	D
3					
4 3	S.	Vorn am andern Fuße des Castors, östlich unter μ.	4	ν	Y
5					
6 6½	S.	Vorn an dem einen Fuße des Pollux.	2	γ	C
7 2	N.	Am Knie des Castors.	3	ε	D
8					
9		Nord- und südwärts der Ecliptik verschiedene kleine Sterne im Sternbilde der Zwillinge.			
10					
11					
12					
13 2	S.	Am Knie des Pollux.	3	ζ	S
14 7½	N.	An der Schulter des Castors.	5	τ	H
15		Einige kleine Sterne in den Zwillingen.			
16					
16					
16 0½	N.	An der Hand des Castors.	3	δ	Q
16 5½	S.	An der Hüfte des Pollux.	5	λ	T
17 10	N.	An der Brust.	5	α	N

Länge 3. Gr.	Breite Gr.	Orter und Namen der Sterne in den Sternbildern.	Größe St.	Buchstaben	
				B.	D.
		An der Brust des Cassiope.	4	γ	I
		Der helle am Kopfe des Cassiope, außer den nördlichen Gränzen des Thierkreises.	2	α	A
18	5½ N.	An der Schulter des Cassiope.	5	ν	L
19		Hier herum kommen schon einige kleine Sterne im Krebs vor.			
20	7½ N.	Am Kopfe des Pollux.	5	α	F
20	6½ N.	Der helle am Kopfe des Pollux.	2	β	B
21	3 N.	An der Schulter des Pollux.	4	κ	M
22	5½ N.	Beym Kopfe.	5	φ	z
		Hier stehen nord, und südwärts der Sonnenbahn verschiedene kleine, zum Theil unförmliche Sterne zwischen den Zwillingen und dem Krebs.			
23					
24					
25					
26	5½ N.	An den nördlichen Füßen des Krebses.	4	↓	Z
26	1½ N.	Daselbst.	5	μ	I
27					
28	2½ S.	Bev den südlichen Füßen.	5	ζ	K
29					
0		Hier stehen unter nord, und süd. Breite einige kleine Sterne des Krebses.			
1					
2					
3					
4	1 N.	Der mittelfte in der Sammlung klei- ner Sterne auf der Brust des Krebses, die Krippe.	7	ι	C
4	3½ N.	Nordlich über der Krippe, Asellus boreus.	4	γ	D
5	0 N.	Defilich bey derselben, Asellus au- strinus.	4	δ	E
6		Hier sind nordwärts sehr we- nige, südwärts der Ecliptik aber verschiedene kleine Sterne im Krebs.			
7					
8					
9					
10	5½ S.	An der süd. Scheere des Krebses.	4	α	
10	5½ N.	Ben den Augen des Krebses.	5	ε	G
11	5 S.	Defilich bey 1 α.	4	2 α	A
		In dieser Gegend stehen einige kleine Sterne, die theils noch zum Krebs, und vornehmst. α oder P. im 13° N u. 5½ S. breite, theils als unförmliche zwischen den Krebs und Löwen gehören.			
12					
13					
14		Hier geht das Sternb. des Löwen an.			



# Der Thierkreis mit seinen Sternen. 473

Länge 3. Br.	Breite Br.	Orter und Namen der Sterne in den Sternbildern.	Stärke.	Buchstaben	
				B.	D.
15	7½	N. Am Machen des Löwen.	4	λ	K
16		} Hier sind zu beyden Seiten der Sonnenbahn einige unförmliche Sterne zwischen dem Q u. N.			
17					
18					
19	5½	S. Bey den Vorderfüßen des Löwen.	5	ω	Q
19	3½	S. Dasselbst.	4	ε	N
20					
21	3½	S. An der Klaue des einen Vorderfußes.	3	ο	S
22		} Hier stehen südw. von der Elip- tik die Sterne an den Vorder- füßen des Löwen; nordwärts sind fast keine anzutreffen.			
23					
24	0	N. An der Brust des Löwen, westlich bey α.	4	γ	P
25	4½	N. Am Halse, der südliche.	3	η	G
26	4	S. Am Buge des einen Vorderfußes.	4	π	T
27	8½	N. Der mittlere und hellste am Halse des Löwen.	2	γ	B
27	0½	N. Das Herz des Löwen, Regulus.	1	α	A
27	1½	S. Unterm Regulus.	5	A	V
28					
29		} Hier herum zeigen sich nord- und südwärts der Sonnenbahn eini- ge kleine Sterne am Bauche des Löwen.			
30	0				
31					
32	0½	N. Unterm Bauche des Löwen.	4	ε	W
33		} Unter einer nordlichen Breite sind hier fast keine Sterne im Löwen vorhanden; unter einer südli- chen Breite stehen verschiedene kleine am und unterm Bauche des Löwen.			
34					
35					
36					
37					
38					
39					
40	9½	N. An den Lenden, außer dem Thier- kreise nordwärts.	3	θ	H
41	0½	S. Unterm Bauche.	5	c	c
42	1½	N. Dasselbst.	4	κ	b
43		} Südwärts stehen Sterne an den Hinterfüßen.			
44					
45	6	N. An dem einen Hinterfuße.	4	i	f
46	1½	N. Am Schenkel des Hinterfußes.	4	σ	g
47		} Unter einer südlichen Breite stehen hier verschiedene Sterne an den Hinterfüßen.			
48					
49	7½	S. Dasselbst.	4	φ	i
49	0½	S. Noch an den Hinterfüßen.	4	τ	h
49	12½	N. Der helle am Schwanze des Löwen,			

21	$4\frac{1}{2}$	N.	Daselbst.
21	$5\frac{1}{2}$	S.	An den Kle Löwen.
22	3	S.	Noch an den
23			
24	0 $\frac{1}{2}$	N.	An der Ecke der Jungf
25	$6\frac{1}{2}$	N.	An Gesichte
26			In dieser wärts de
27			kleine Ste
28			der Jungf
29			ben aber si angezeigt.
<hr/>			
0	0		Der Herbst: u nahe westlid
0	5	N.	An der Brust d
1			
2	$1\frac{1}{2}$	N.	Am südlichen
3			Hier herum
4			Breite keine
5			Sonnenbahr
6			im Bilde de
7	$2\frac{1}{2}$	N.	Am südlichen S
8			
8	$8\frac{1}{2}$	N.	Am Gürtel der
9	$3\frac{1}{2}$	S.	Unförm. außer
10			In dieser Ge
11			südwärts ei
12			Bilde der J
13	$3\frac{1}{2}$	S.	Unförmlich.
14			
15	$1\frac{1}{2}$	N.	Der letzte am si

# Der Thierkreis mit seinen Sternen. 475

Länge Breite		Or.		Derter und Namen der Sterne in den Sternbildern.	Größe.	Buchstaben	
3. Gr.	2. Gr.					B.	D.
21	2	S.		Der helle Stern Spica, die Korn- ähre der Jungfrau.	1	α	A
22	3½	S.		Unter der Spica.	4	ι	
23				Hier herum sind nordwärts der Sonnenbahn in der Jungfrau we- nige kleine Sterne; südwärts derselben aber zeigen sich mehrere, miewol außerhalb dem Bilde der Jungfrau.			
24							
25							
26							
27							
28							
29							
n	0						
1	7½	N.		An Saume.	4	ι	g
2	3	N.		Unten am Fuße der Jungfrau.	4	κ	h
3							
4	0½	N.		An Fuße der Jungfrau.	4	λ	b
5				In dieser Gegend geht das Stern- bild der Waage an; es sind aber bis hieher keine Sterne, so wenig nord, als südwärts der Ecliptik, in den Himmelsarten darin ver- zeichnet.			
6							
7							
8							
9							
10							
11	2	N.		An der südlichen Waagschale.	5	μ	C
12	0½	N.		Der helle an der südlichen Schale, Zubeneshemali.	2	α	A
12	8½	N.		An der nördlichen Waagschale.	4	δ	E
13				Unter diesem Grad der Länge sind nord, und südw. der Sonnenbahn fast keine Sterne anzutreffen.			
14							
15							
16	1½	N.		An der südlichen Waagschale.	5	ν	D
16	8½	N.		Der helle an der nördlichen Schale, Zubenelgenubi.	2	β	B
17							
18	7½	S.		Unter der südlichen Waagschale, Zu- benelgubi.	3	γ	GM
18	1½	S.		An der südlichen Schale.	4	ι	I
18	8	N.		Ben β an der nördlichen Schale.	4	ι	F
19				Hier sind nordw. der Ecliptik eini- ge kleine Sterne; südw. derselben aber keine kenntl. anzutreffen.			
20							
21							
22	2½	N.		Im Vierecke mit drey andern an der südlichen Schale.	4	ζ	G
22	4½	N.		An der nördlichen Schale, Zuben- baFrabi.	3	γ	I
23				Hier kommen unter einer südlichen Breite keine Sterne vor.			
24	4	N.		An der nördlichen Schale.	4	η	K



27	0 $\frac{1}{2}$	N.	Mafßemli
			Hier fängt
			pions an.
28			
29	5	S.	bey der füdl.
30	2	S.	Der mittl. an
31	5 $\frac{1}{2}$	S.	Der fübliche
32	8 $\frac{1}{2}$	S.	Am erften füb
33	1	N.	Der hellfte
			Stirn des
34	0 $\frac{1}{2}$	N.	Nabe unter
35	0	N.	
36	1 $\frac{1}{2}$	N.	Östlich neben
37			Hier find zu
38			til fast kein
39			Von hier kommt
40			pion, und zu
41			Schützen, v
42			den Füßen
43			Schlangentre
44	1 $\frac{1}{2}$	N.	Am lin. od. weß
45	4	S.	Beßl. bey m An
46	3 $\frac{1}{2}$	N.	Beym weßl. Fu
47	1 $\frac{1}{2}$	S.	Im Scorpion,
48			Füße des Oph
49	5 $\frac{1}{2}$	N.	Am weßlichen Fu
50	0 $\frac{1}{2}$	N.	An der Ferse d
51	4 $\frac{1}{2}$	S.	des Ophiuchus
52			Der helle Stern
53	6	S.	das Herz des
54			Im Scorpion östl
55			Hier herum
56			wiewol sehr kl
57	9		Nord; und St
58	10		bahn, welche
59	11		chus, theils zun
60	12		net werden. D
61	13		

Der Thierkreis mit seinen Sternen. 477

Länge Z. Gr.	Breite Gr.	Verter und Namen der Sterne in den Sternbildern.	Reihe.	Buchstaben	
				B.	D.
7 15	7 1/2	N. Am rechten oder östlichen Knie des Ophiuchus.	3	u	H
16		Südwärts der Ecliptik sind einige kleine Sterne beim rechten Fuße des Ophiuchus.			
17					
18	1 1/2	S. Unten am rechten Fuße desselben.	4	ø	T
19	5	S. Ungefährl. unterhalb dem rechten Fuße.	4		
19	1	S. Unten am rechten Fuße.	5	B	V
20		In dieser Gegend stehen zwischen dem Scorpion und Schützen verschiedene kleine Sterne beim rechten Fuße des Ophiuchus im Thierkreise. Vom 20ten bis 27ten Gr. des Z, der Länge nach, ist die Milchstraße im Thierkreise von Norden nach Süden getheilt.			
21					
22					
23					
24					
25					
26					
27		Hier geht das Sternbild des Schützen an.			
28	6	S. vorn an der Spitze des Pfeils vom Schützen.	4	1. γ	
28	7	S. Unter vorigem.	3	γ	Y
29		Vom 27° Z bis 6° Z geht, der Breite nach, der östl. Streif der getheilten Milchstraße von Norden nach Süden durch den Thierkreis.			
30	0	Der Winter-Sonnenwendepunkt ist in der Milchstraße bey den Sternen am Bogen des Schützen 2 1/2° unter dem folgenden Sterne.			
0	2 1/2	N. Am Bogen des Schützen der nordl.	4	1. μ	F
1					
2	6 1/2	S. Mitten am Bogen des Schützen.	3	δ	E
3	2	S. Am Bogen, östlich im Dreieck, mit δ und μ.	4	γ	G
4		Hier sind nordwärts keine, südwärts der Ecliptik aber einige sehr kleine Sterne zwischen dem Bogen und Kopfe des Schützen im Thierkreise verzeichnet.			
5					
6					
7	4	S. Am Pfeile des Schützen.	5	φ	H
8					
9	3 1/2	S. An der Schulter desselben.	4	σ	D
9	0 1/2	N. Am Auge des Schützen.	5	1. ν	
10	0 1/2	N. Nahe bey dem vorigen.	5	2. ν	
10	1 1/2	N. Am Kopfe.	5	1. ξ	
10	1 1/2	N. Unter dem vorigen.	6	2. ξ	A

Länge	Breite	Ort und Namen der Sterne	Größe	Buchst.	D
S. Gr.	Gr.	in den Sternbildern.		A.	
♌ 11	7½ S.	Horn an der Brust des Schützen.	3	2	I
12	5 S.	An der Schulter.	4	7	K
12	1 N.	Am Kopfe.	4	0	B
		Vom 2° bis 14° ♌ findet man unter einer nordl. Breite von 3 Grad und darüber keine Sterne in den vollständigen Himmelskarten im Thierkreise verzeichnet.			
13	1½ N.	Am Kopfe des Schützen.	4	π	C
14	3 S.	Zwischen den Schultern.	5	↓	
15					
16	2½ S.	An der rechten Schulter, ein doppelter Stern.	5	2	W
16	4½ N.	Am Mantel.	5	2	O
17		In dieser Gegend stehen nordwärts der Ecliptik noch einige kleine Sterne am Mantel des Schützen;			
18		südwärts derselben aber verschiedene kleine und unformliche nordlich über dem Rücken des Schützenpferdes.			
20					
21					
22					
23	5½ S.	Am Rücken des Pferdes vom Schützen.	5	ω	e
23	6½ S.	} Eben daselbst, östlich bey ω.	5	b	d
24	5½ S.		5	a	
25		} Hier sind zwischen dem Schützen und Steinbock nur sehr wenige u. kleine Sterne. Mit dem 29° ♌ fängt das Sternbild des Steinbocks an.			
26					
27					
28					
29					
♍ 0	7½ N.	Ein doppelter am westlichen Horne des Steinbocks.	6	2	c
1	7 N.	} Der doppelte nordlich am östlichen Horne.	4	1. α	d
1	7 N.		3	2. α	A
1	4½ N.	Am östlichen Horne, der südliche	3	α	B
2	6½ N.	Östlich bey α.	6	γ	b
3					
4	7 S.	An dem einen Vorderfuße des Steinbocks.	5	↓	L
5		} Hier sind wenige kleine Sterne im Steinbocke.			
6					
7		} Südwärts der Ecliptik stehen unter dieser Länge verschiedene kleine Sterne im Steinbock; nordwärts kommen schon einige Sterne im Wassermanne vor.			
8					



Der Thierkreis mit seinen Sternen. 479

Länge Z. Gr.	Breite Gr.	Orter und Namen der Sterne in den Sternbildern.	Größe	Buchstaben	
				B.	D.
7	8	N. Bey der linken oder westlichen Hand des Wassermanns.	5	σ	C
10	3	S. Am Bauche des Steinbocks.	5	η	Q
10	8½	N. Neben s. bey d. Hand d. Wassermanns.	4	μ	D
11	0½	N. Am Rücken des Steinbocks.	5	θ	O
12					
13	4½	S. An der westl. Hand d. Wassermanns.	5	ν	E
15	1½	S. Am Rücken des Steinbocks.	5	ι	P
16		Hier herum sind nordw. d. Ecliptik kleine Sterne im Wassermann, und südwärts derselben andere im Steinbock.			
17	5	S. Unten am Schwanz des Steinbocks.	4	ε	W
18					
19	4½	S. Bey s.	5	κ	X
19	2½	S. Von den zwey kenntlichen Sternen am Schwanz des Steinbocks d. westl.	4	γ	C
20	8½	N. An der linken oder westlichen Schul- ter des Wassermanns.	3	β	B
21	2½	S. Von den zwey kenntlichen Sternen am Schwanz des Steinbocks der östliche, Deneb. Maedi.	3	δ	D
22	2	N. Am Schwanz des Steinbocks.	5	λ	Z
23	0½	S. Ebenda selbst.	5	μ	a
24		Hier stehen nordw. der Ecliptik kei- ne, südw. derselben aber einige kleine Sterne im Wassermann.			
25					
26	2	S. An der Hüfte des Wassermanns.	4	ι	P
27		Unter dieser Länge sind zu beyden Seiten der Ecliptik verschiedene kleine Sterne im Wassermann.			
28					
29					
X	0	2½ N. An der rechten Seite des Wasser- manns, Ancha.	4	θ	y
	0	10½ N. An der rechten Schulter desselben, außer den nördlichen Gränzen des Thierkreises.	3	α	A
1	2½	N. Bey s.	5	ε	O
2	1½	S. An der rechten Hüfte des Wasserm.	5	σ	Q
3					
4		Am östl. Arme des Wassermanns.	3	γ	I
5	6	S. Am Knie desselben.	5	ι, τ	
6	5½	S. Bey s. τ.	6	2, τ	T
6	9	N. An der östlichen Hand, der mittlere, außer dem Thierkreise.	4	ζ	L
6	2½	S. Am Schenkel des Wassermanns, Scheat.	3	δ	V

480 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

Länge	Breite	Ort und Namen der Sterne	Größe	Buchst.	
R.Gr.	Gr.	in den Sternbildern.		B.	I.
6	4½	N. Im Ausflusse des Wassers, Sirula.	5	a	W
7	8½	N. Am Arme des Wasserm. östl. bey 2.	4	n	M
8					
9					
10	0½	S. Im Wassergusse.	4	A	X
11		Hier stehen nordw. der Eclipt. fast keine, südw. derselben aber einige im Wassergusse des Wassermanns.			
12					
13	4		5	1. ↓	b
14	4½	S. Im Wassergusse des Wassermanns.	5	2. ↓	c
14	1½	S.	5	3. ↓	d
14	1	S. Ebendasselst.	5	φ	X
15		Hier geht das Sternb. der Fische an.			
16	9	N. Am Mäule des südlichen Fisches.	5	β	B
17					
18	7½	N. Am Kopfe d. südl. Fisches, d. südliche.	4	γ	C
19					
20	4½	N. Der doppelte am Bauche des südlichen Fisches.	5	ε	G
21		Von 15 b. 22° N sind keine Sterne unter einer südlichen Breite im Thierkreise verzeichnet.			
22					
23					
24	3½	N. Unterm Bauche des südl. Fisches.	5	A	H
25	5½	S. Unterm südlichen Fische.	5		k
		Vom 23 b. 28° N stehen unter einer südlichen Breite verschiedene kleine Sterne, welche von einigen als unförmliche zum südl. Fische, von andern aber zum Schwanze des Wallfisches gerechnet werden.			
25	4½	N. Unterm Bauche des südlichen Fisches.	5		m
25	3	S. Unterm südlichen Fische, oder bey'm Schwanze des Wallfisches.	5		n
26	5½	S.	4		o
26	3	S. Ebendasselst.	5		p
		Unter dieser Länge sind nord- und südwärts der Sonnenbahn keine Sterne in den Himmelskarten im Thierkreise verzeichnet.			
27					
28					
29					

Gebrauch dieser XIIIten Tafel.

Nach dem obigen Beyspiel ist im J. 1777 den 7ten Nov.  
 die geocentrische Länge des ☿ im  $27^{\circ}$  ♊ die Breite nördlich.  
 =     "     =     der ♀ im  $14^{\circ}$  ♋ =     "     nördlich.  
 =     "     =     des ♂ im  $7^{\circ}$  ♌ =     "     südlich.  
 =     "     =     des ♃ im  $26^{\circ}$  ♏ nördl. u. geringe.  
 =     "     =     des ♄ im  $8^{\circ}$  ♐ die Breite nördlich.

Sucht man nun in der Tafel nach, was unter diesen Zeichen und Graden der Länge, und unter einer nördlichen oder südlichen Breite für Sterne vorkommen, so ergiebt sich, daß Merkur im Bilde der Jungfrau, zwischen kleinen Sternen östlich von der Kornähre; Venus im Bilde der Jungfrau nahe bey dem Stern  $\epsilon$  am südlichen Flügel; Mars am Bogen des Schützen nahe bey dem Stern  $\phi$ ; Jupiter im Löwen bey dem Regulus und Saturn, bey dem Anfange des Sternbildes der Waage steht.

Auf gleiche Art zeigt diese Tafel, bey welchen Sternen der Mond erscheine, wenn seine Länge nach den Zeichen des Thierkreises bekannt ist; und eben so, welche Sterne an einem jeden Tage zunächst bey der Sonne stehen.

Der Mondlauf mit dem Sonnenlauf verglichen,  
 dessen Lichtgestalten 2c.

Außer dem, was ich schon oben, Seite 37 und folgende, vom Laufe des Mondes gesagt habe, will ich hier noch eine faßliche Vergleichung seines Laufes mit dem Sonnenlaufe anstellen.

Die Bahn, in welcher der Mond, der Begleiter der Erde, seinen Weg am Himmel von Westen gegen Osten in



482 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

etwa vier Wochen nimmt, kommt zwar nicht völlig mit der scheinbaren jährlichen Bahn der Sonne überein; unterdessen kann ich bey der gegenwärtigen Vergleichung diesen Unterschied aus der Acht lassen, und voraussetzen, daß der Mond seinen Kreislauf am Himmel durch alle zwölf Sternbilder des Thierkreises monatlich auf eben die Art und nach der nämlichen Gegend, wie die Sonne, in einem Jahre zurücklegt. Er läuft daher zwölf- bis dreizehnmal geschwinder wie die Sonne, und muß folglich in jedem Monat einmal bey der Sonne oder mit ihr an einem Orte des Himmels, nach 14 Tagen aber derselben gerade gegenüber zu stehen kommen. Wenn der Mond bey der Sonne erscheint, so geht er mit derselben durch den Meridian, ingleichen auf und unter, und ist nicht sichtbar. Er steht zwischen uns und der Sonne, wendet uns seine dunkle Halbkugel völlig zu, und in dieser Stellung heißt er *Neumond*. Ungefähr am zweyten oder dritten Tage nach dem neuen Lichte kommt der Mond in der Abenddämmerung, als wenig oder sichel-ähnlich erleuchtet, am westlichen Himmel zum Vorschein \*). Er rückt täglich um etw-

\*) Wenn sich der Mond des Abends oder des Morgens sichel-ähnlich oder gehöhrt erleuchtet zeigt, so sieht man auch gemeiniglich den übrigen dunklen Theil des Mondes in einem schwachen Lichte. Dieser blasse Schein ist ein von der Erde auf den Mond zurückgeworfenes Sonnenlicht, indem dieser nächtliche Theil des Mondes der erleuchteten Seite der Erde entgegen steht, und kurz vor oder nach dem neuen Lichte fast 14mal stärker von dem Erdblicht als die Erde vom Mondlichte erleuchtet wird. Je mehr der Mond an Licht zunimmt, um desto schwächer wird dieser Schein, der uns die dunkle Seite des Mondes sichtbar macht, und wenn er im ersten oder letzten Viertel ist, pflegt er gewöhnlich unsichtbar zu werden, weil alsdann die Nachtseite des Mondes nur von der Hälfte der erleuchteten Halbkugel der Erde beschienen wird.

## Der Mondlauf mit dem Sonnenl. verglichen. 483

13 Grad von der Sonne weiter gegen Osten, und steht sieben Tage nach dem neuen Lichte 90 Grad, oder um den vierten Theil des Himmels, von der Sonne ab. Alsdann kehrt er uns die Hälfte seiner erleuchteten Halbkugel zu, welche Erscheinung das erste Viertel heißt, kommt um 6 Uhr Abends in den Meridian, und scheint in den ersten Stunden der Nacht am westlichen Himmel. Nachher nimmt der Mond an Licht ferner zu, rückt weiter gegen Osten, bis er 14 Tage nach dem neuen Lichte 180 Grad, oder um den halben Himmel, von der Sonne entfernt ist, folglich derselben gerade gegenüber steht, und uns seine erleuchtete Halbkugel völlig zeigt. Dieser Stand des Mondes heißt Vollmond. Er geht um diese Zeit des Abends am östlichen Horizont auf, wenn die Sonne am westlichen Himmel untergeht, steht um 12 Uhr, oder um Mitternacht, im Meridian, und geht des Morgens beim Aufgange der Sonne am westlichen Himmel unter. Der Mond scheint also alsdann im stärksten Lichte die ganze Nacht, sie mag kurz oder lang seyn. In den folgenden Tagen nimmt das Licht des Mondes wieder ab, indem er seinen Lauf gegen Morgen weiter fortsetzt. Sieben Tage nach dem vollen Lichte ist er noch 90 Grad an der Westseite von der Sonne entfernt; alsdann wendet er abermals nur die Hälfte seiner erleuchteten Halbkugel gegen die Erde, und dies nennen wir das letzte Viertel. Um diese Zeit geht er des Morgens um 6 Uhr durch den Meridian, und scheint in den Frühstunden am östlichen Himmel. Nachher nimmt sein Licht noch mehr ab, er geht des Morgens immer später auf, bis er wieder sieben Tage nach dem letzten Viertel bey der Sonne kommt, im neuen Lichte ist, und seinen synodischen Umlauf am Himmel vollendet hat, welches allemal am 29sten oder 30ten Tage nach dem zunächst vorhergehenden



#### 484 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

Neumonde geschieht. So lange der Mond an Licht zunimmt, geht er des Abends nach der Sonne unter; hingegen im abnehmenden Lichte des Morgens vor der Sonne auf, und daher ereignet sich der Auf- und Untergang des Mondes nie bey völliger Abwesenheit der Sonne, oder in einer und derselben Nacht zugleich. Je mehr der Mond sich erleuchtet zeigt, um desto länger, und je weniger, um desto kürzer ist seine Verweilung über dem nächtlichen Horizonte. Seine erleuchtete Seite ist beständig gegen die Sonne gekehrt, und zwar gegen Westen, so lange sein Licht zunimmt; gegen Osten aber, wenn es abnimmt. Der bloße Augenschein lehrt folglich, ob der Mond im zu- oder abnehmenden Lichte ist. Die Ursache dieser Lichtabwechselung ist sehr begreiflich. Ein jeder weiß, daß eine Kugel nur zur Hälfte von einem Lichte erleuchtet werden kann. Da nun der Mond eine Kugel und keine platte Scheibe ist, wie es das Ansehen hat, so folgt, daß er auch beständig nur zur Hälfte vom Sonnenlichte erleuchtet wird. Es kommt aber hiebey auf die jedesmalige Stellung des Mondes gegen uns und gegen die Sonne an, um seine erleuchtete Halbkugel entweder gar nicht, oder nur zum Theil, oder völlig, zu sehen. Das erstere geschieht, wenn der Mond im neuen, das zweyte, wenn er im ab- und zunehmenden, und das dritte, wenn er im vollen Lichte ist.

Bev der Vergleichung des Sonnen- und Mondlaufs ist für das ganze Jahr folgendes zu merken: Im neuen Lichte, da der Mond bey der Sonne ist, bleibt er allemal mit derselben gleich lange über dem Horizonte. Im ersten Viertel läuft er in 24 Stunden scheinbar auf eben die Art um den Himmel, als die Sonne drey Monate nachher. Im vollen Lichte nimmt er den Weg wie die Sonne, 6 Monate vor oder



## Der Mondlauf mit dem Sonnenl. verglichen. 485

nachher. Beym letzten Viertel hält der Mond denselben Lauf, welchen die Sonne drey Monate vorher hatte. Es sey z. B. im August Neumond, so steht er am Tage des neuen Lichts selbst mit der Sonne bey Tage am Himmel. Im ersten Viertel hält er seinen Lauf, wie die Sonne im November. Beym vollen Lichte kommt er dahin, wo die Sonne im Februar steht; und im letzten Viertel nimmt er den Weg der Sonne im May. Für die Zwischenzeiten lassen sich die Monate leicht angeben, in welchen die Sonne auf eine ähnliche Art den Himmel umläuft. Man kann für jede zwey Tage nach dem Neumonde \*) etwa einen Monat weiter rechnen; so ist also der Mond vier Tage nach dem neuen Lichte da, wo die Sonne ungefähr zwey Monate nachher hinkommt. Ich will das noch durch ein Beyspiel erläutern. Der Neumond, welcher im März einfällt, steht mit der Sonne im Zeichen des Wid- ders; in der Gegend des Frühlings- Aequinoctialpunktes. Von hier steigt der Mond nordlich über den Aequator herauf, wie die Sonne im April und May. Im ersten Viertel steht er im Krebs am höchsten, wie die Sonne im Junius. Nachher nimmt er seinen Lauf mit zunehmendem Lichte wie- der niederwärts; wie die Sonne im Julius und August, bis er im vollen Lichte der Sonne gerade gegenüber bey dem Herbst- Aequinoctialpunkte herum im Zeichen der Waage er- scheint, wo die Sonne im September anlangt. Nun geht der an Licht abnehmende Mond unterhalb des Aequators nach Süden in die Gegenden, welche die Sonne im Oktober und November durchläuft. Im letzten Viertel hat der Mond seinen niedrigsten Stand am südlichen Himmel im Steinbock, wo wir die Sonne im December oder Januar

\*) Die Anzahl der seit dem Tage des Neumondes verfloffenen Tage heißt gewöhnlich das Alter des Mondes.

488 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

len vermischt; wie angenehm ist alsdann nicht die Sommer-  
nacht von dem vereinigten Lichte des Mondes und der  
Dämmerung schattirt! Welch eine Scene für einen Ge-  
fühlvollen!

Wenn hingegen der volle Mond in den Herbst- und  
Wintermonaten sich sehr hoch über den Gesichtskreis erhebt,  
und mit verstärktem Scheine die Mitternacht gleichsam zum  
Tage macht; wie schön kleidet sich alsdann nicht die vom  
Mond erleuchtete Nacht, bey melancholischer Stille in ein  
nur schattengleiches Dunkel ein! Wenn überdem dieses helle  
Mondlicht in heitern Winternächten auf das mit einem blen-  
denden Schnee bedeckte Erdreich fällt, und dadurch noch  
mehr verstärkt wird. Wie reizend ist nicht eine solche Nacht-  
scene für einen empfindsamen Beobachter der Naturschönhei-  
ten! Gewiß, der Mangel der kleinen Sterne ist durch das  
vortreffliche Gemälde ersetzt, welches uns hier der Beherr-  
scher der Nacht schildert.

Anweisung, den Ort, imgleichen den Auf- und  
Untergang der Sonne zu finden.

Die folgende XIVte Tafel zeigt den Ort der Sonne von  
10 zu 10 Tagen zu Mittag. Ihr halber Tagbogen ist gleich-  
falls für die nördlichen Polhöhen von 50 bis 55 Graden be-  
merkt, woraus sich der Auf- und Untergang derselben er-  
giebt; ersterer, wenn der halbe Tagbogen von 12 Uhr, als  
der Zeit der Culmination, abgezogen, und letzterer, wenn  
solcher dazu addirt wird.



Den Ort, Auf- u. Unterg. d. Sonne zu finden. 489

Tafel XIV.	Ort der Sonne.	Halber Tagbogen für die Polhöhen.							
		50 Gr.	51 Gr.	52 Gr.	53 Gr.	54 Gr.	55 Gr.		
		St. M.	St. M.	St. M.	St. M.	St. M.	St. M.	St. M.	St. M.
Januar	1	♌ 11	3 58	3 53	3 48	3 43	3 37	3 31	
—	11	— 21	4 7	4 2	3 57	3 52	3 47	3 41	
—	21	♍ 2	4 18	4 14	4 10	4 5	4 0	3 55	
—	31	— 12	4 34	4 30	4 27	4 23	4 19	4 15	
Febr.	10	— 22	4 50	4 48	4 45	4 42	4 39	4 35	
—	20	♋ 2	5 7	5 5	5 3	5 1	4 58	4 56	
März	2	— 12	5 26	5 25	5 23	5 22	5 20	5 19	
—	12	— 22	5 44	5 44	5 43	5 42	5 42	5 41	
—	22	♌ 2	6 3	6 3	6 3	6 4	6 4	6 4	
April	1	— 12	6 22	6 22	6 23	6 24	6 26	6 27	
—	11	— 22	6 41	6 42	6 44	6 46	6 48	6 50	
—	21	♌ 1	6 59	7 1	7 4	7 6	7 9	7 12	
May	1	— 11	7 15	7 18	7 21	7 24	7 28	7 31	
—	11	— 21	7 31	7 34	7 38	7 42	7 46	7 50	
—	21	♌ 0	7 44	7 48	7 52	7 57	8 2	8 8	
—	31	— 10	7 55	8 0	8 5	8 10	8 15	8 21	
Junius	10	— 20	8 2	8 7	8 12	8 17	8 23	8 29	
—	20	— 29	8 5	8 10	8 16	8 21	8 27	8 33	
—	30	♌ 9	8 3	8 8	8 13	8 19	8 25	8 31	
Julius	10	— 18	7 57	8 2	8 7	8 12	8 17	8 23	
—	20	— 28	7 47	7 51	7 56	8 1	8 5	8 11	
—	30	♌ 7	7 34	7 37	7 41	7 46	7 50	7 55	
August	9	— 17	7 19	7 22	7 25	7 28	7 32	7 36	
—	19	— 26	7 2	7 5	7 8	7 10	7 13	7 16	
—	29	♌ 6	6 44	6 45	6 48	6 50	6 52	6 54	
Sept.	8	— 16	6 27	6 27	6 28	6 30	6 32	6 33	
—	18	— 26	6 8	6 8	6 9	6 9	6 10	6 10	
—	28	♌ 5	5 49	5 49	5 49	5 48	5 48	5 47	
Oktober	8	— 15	5 31	5 30	5 29	5 27	5 26	5 25	
—	18	— 25	5 13	5 11	5 9	5 7	5 5	5 3	
—	28	♌ 4	5 56	5 53	5 50	5 47	5 44	5 41	
Novemb.	7	— 15	4 38	4 35	4 31	4 28	4 24	4 20	
—	17	— 25	4 23	4 19	4 15	4 11	4 6	4 2	
—	27	♌ 3	4 10	4 6	4 1	3 56	3 52	3 46	
Decemb.	7	— 16	4 0	3 55	3 50	3 45	3 39	3 33	
—	17	— 26	3 55	3 50	3 44	3 39	3 33	3 27	
—	27	♌ 6	3 56	3 51	3 45	3 40	3 34	3 28	



# 490 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

## Gebrauch dieser Tafel.

### Beyspiele:

1. Den Ort der Sonne am 14ten Oktober zu finden.

Am 8ten Oktober ist nach der Tafel der Ort der Sonne  
im Mittage . . . . .  $15^{\circ}$   $\simeq$   
Am 18ten . . . . .  $25^{\circ}$   $\simeq$

Demnach ist für jeden Tag ein Grad Bewegung der Sonne zu rechnen, und daher wird der Ort derselben am 14ten Oktober  $21^{\circ}$   $\simeq$  seyn.

2. Den Auf- und Untergang der Sonne unter der hiesigen Polhöhe von  $52\frac{1}{2}$  Grad am 14ten Oktober zu finden.

Am 8ten Oktober ist nach der Tafel der halbe Tagbogen der Sonne . . . . . 5 St. 28'  
Der Untersch. bis zum 18ten trägt 20 Min.  
abnehmend u. demnach bis zum 14ten aus — 12  

---

5 St. 16'

Dies sind nach Mittage verflossene Stunden  
Demnach geschieht der Untergang der Sonne

um 5 Uhr 16' Ab.  
12 = — =

und der Aufgang um . . . . . 6 Uhr 44' Morg.

## Anweisung, die Culmination, imgleichen den Auf- und Untergang des Mondes zu finden.

Ein jeder Kalender giebt den Tag und die Stunde des neuen oder vollen Mondes an, daher kann ich folgende XV. Tafel hersehen, welche anzeigt, wie viele Stunden

Den Ort, Auf- u. Unterg. d. Sonne zu finden. 489

Tafel XIV.		Ort der Sonne.	Halber Tagbogen für die Polhöhen.												
			50 Gr.		51 Gr.		52 Gr.		53 Gr.		54 Gr.		55 Gr.		
			Gr. M.	St. M.	Gr. M.	St. M.	Gr. M.	St. M.	Gr. M.	St. M.	Gr. M.	St. M.	Gr. M.	St. M.	
Brich Gr.															
Januar	1	♈	11	3	58	3	53	3	48	3	43	3	37	3	31
—	11	—	21	4	7	4	2	3	57	3	52	3	47	3	41
—	21	♈	2	4	18	4	14	4	10	4	5	4	0	3	55
—	31	—	12	4	34	4	30	4	27	4	23	4	19	4	15
Febr.	10	—	22	4	50	4	48	4	45	4	42	4	39	4	35
—	20	♏	2	5	7	5	5	5	3	5	1	4	58	4	56
März	2	—	12	5	26	5	25	5	23	5	22	5	20	5	19
—	12	—	22	5	44	5	44	5	43	5	41	5	42	5	41
—	22	♐	2	6	3	6	3	6	3	6	4	6	4	6	4
April	1	—	12	6	22	6	21	6	23	6	24	6	26	6	27
—	11	—	22	6	41	6	42	6	44	6	46	6	48	6	50
—	21	♑	1	6	59	7	1	7	4	7	6	7	9	7	12
May	1	—	11	7	15	7	18	7	21	7	24	7	28	7	31
—	11	—	21	7	31	7	34	7	38	7	42	7	46	7	50
—	21	♒	0	7	44	7	48	7	52	7	57	8	2	8	8
—	31	—	10	7	55	8	0	8	5	8	10	8	15	8	21
Junius	10	—	20	8	2	8	7	8	12	8	17	8	23	8	29
—	20	—	29	8	5	8	10	8	16	8	21	8	27	8	33
—	30	♓	9	8	3	8	8	8	13	8	19	8	25	8	31
Julius	10	—	18	7	57	8	2	8	7	8	12	8	17	8	23
—	20	—	28	7	47	7	54	7	56	8	1	8	5	8	11
—	30	♊	7	7	34	7	37	7	41	7	46	7	50	7	55
August	9	—	17	7	19	7	22	7	25	7	28	7	32	7	36
—	19	—	26	7	2	7	5	7	8	7	10	7	13	7	16
—	29	♈	6	6	44	6	45	6	48	6	50	6	52	6	54
Sept.	8	—	16	6	27	6	27	6	28	6	30	6	32	6	33
—	18	—	26	6	8	6	8	6	9	6	9	6	10	6	10
—	28	♉	5	5	49	5	49	5	49	5	48	5	48	5	47
Oktober	8	—	15	5	31	5	30	5	29	5	27	5	26	5	25
—	18	—	25	5	13	5	11	5	9	5	7	5	5	5	3
—	28	♊	5	4	56	4	53	4	50	4	47	4	44	4	41
Novemb.	7	—	15	4	38	4	35	4	31	4	28	4	24	4	20
—	17	—	25	4	23	4	19	4	15	4	11	4	6	4	2
—	27	♈	5	4	10	4	6	4	1	3	5	3	5	3	4
Decemb.	7	—	16	4	0	3	55	3	50	3	45	3	39	3	33
—	17	—	26	3	55	3	50	3	44	3	39	3	33	3	27
—	27	♏	6	3	56	3	51	3	45	3	40	3	34	3	28

## 490 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

### Gebrauch dieser Tafel.

#### Beyspiele:

1. Den Ort der Sonne am 14ten Oktober zu finden.

Am 8ten Oktober ist nach der Tafel der Ort der Sonne

Am Mittage . . . . .	15° 21'
Am 18ten . . . . .	25° 21'

Demnach ist für jeden Tag ein Grad Bewegung der Sonne zu rechnen, und daher wird der Ort derselben am 14ten Oktober 21° 21' seyn.

2. Den Auf- und Untergang der Sonne unter der hiesigen Polhöhe von 52½ Grad am 14ten Oktober zu finden.

Am 8ten Oktober ist nach der Tafel der halbe Tagbogen der Sonne . . . . .	5 St. 28'
Der Untersch. bis zum 18ten trägt 20 Min.	
abnehmend u. demnach bis zum 14ten aus	— 12
	<hr/> 5 St. 16'

Dies sind nach Mittage verflossene Stunden

Demnach geschieht der Untergang der Sonne

um 5 Uhr 16' Ab.

12 = — =

und der Aufgang um . . . . . 6 Uhr 41' Morg.

### Anweisung, die Culmination, imgleichen den Auf- und Untergang des Mondes zu finden.

Ein jeder Kalender giebt den Tag und die Stunde des neuen oder vollen Mondes an, daher kann' ich folgende XV. Tafel hersehen, welche anzeigt, wie viele Stunden



Die Culmin. u. d. Auf- u. Unterg. d. Mond. 2c. 493

Mittag oder den 21sten Junius des Morgens um 0 Uhr  
25 Minuten nach seiner mittlern Bewegung culminirte.

Drittes Beyspiel:

Wann ist der Mond am 27sten Junius 1777 im Meridian?

Am 27sten Junius ist der Mond etwa 22 Tage alt, und  
steht um diese Zeit 18 Stunden nach Mittag im Meridian,  
demnach . . . . . 27 Jun. 18 St.  
Davon die Zeit des Neumondes abgez. 5 = 5 =

zeigt das Alter des Mond. zur Zeit d. Culm. 22 Tage 13 St.

Hiernach giebt die vorige Tafel, daß der Mond etwa  
18 Stunden 10 Minuten nach Mittag oder den 28sten Ju-  
nius früh um 6 Uhr 10 Minuten im Meridian stehe.

Den Auf- und Untergang des Mondes zu finden.

So weitläufig die Rechnung für meine Leser seyn würde,  
den Auf- und Untergang des Mondes bey seinem sehr un-  
gleichen Laufe auch nur bis zur Genauigkeit von einigen Mi-  
nuten zu finden, so bequem ergiebt sich solches hingegen aus  
den beyden zunächst vorhergehenden Tafeln beyläufig, wenn  
man nämlich des Nachts nur die Stunde seines Auf- oder  
Unterganges zu wissen verlangt \*).

\*) Der Mond geht zwar alle Tage später auf und unter; allein es  
läßt sich ohne einen sehr merklichen Irrthum keine mittlere Dauer  
dieser täglichen Verspätigung angeben, da die veränderliche Lage  
des Chierkreises am Abend- und Morgenhimmel die eigene unglei-  
che Bewegung des Mondes, und daß er sich bis auf mehr als 5 Grad  
nach Süden oder Norden von der Sonnenbahn entfernen kann,  
hiebey große Unterschiede verursachen. Wenn der Mond z. B.  
im Wassermann, in den Fischen und im Widder ist, so geht  
er täglich nur um eine Viertelstunde später auf. Kommt er

## 492 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

### Gebrauch dieser Tafel.

#### Erstes Beyspiel:

Um welche Zeit culminirt der Mond des Abends den 17ten May 1777 (der Neumond war den 7ten May des Morgens um 9 Uhr)?

Zeit des Neumondes den 7ten May Morgens um 9 Uhr  
oder den 6. May 21 St. n. Mittag.

Am 17. May ist der Mond beyläufig

11 Tage alt, alsdann culminirt er  
nach der Tafel etwa 9 St. nach Mitt.

wird demnach die Zeit des Neumondes  
abgezogen von

17 = 9 St. =

Es ergiebt sich das Alter des

Mondes zur Zeit der Culmin.

10 Tage 12 St.

Dies zeigt in der vorigen Tafel an, daß der Mond am  
17ten May um 8 Uhr 31 Min. Abends nach seiner mittlern  
Bewegung culminire.

#### Zweytes Beyspiel.

Wann geht der Mond am 20sten Junius 1777 durch den  
Mittag, da der Neumond am 5ten Junius des Abends  
um 5 Uhr eingefallen?

Am 20sten Junius ist der Mond beyläufig 15 Tage alt,  
und steht nach der Tafel etwa 12 Stunden nach Mittag im  
Meridian. Demnach . . . 20 Jun. 12 St. nach Mitt.  
Davon die Zeit des Neum. abgez. 5 = 5 St.

läßt das eigentliche Alter des

Mondes übrig

15 Tage 7 St.

Hieraus findet sich nach der vorigen Tafel, daß der  
Mond am 20sten Junius 12 Stunden 25 Minuten nach

Die Culmin. u. d. Auf- u. Unterg. d. Mond. 1c. 493

Mittag oder den 21sten Junius des Morgens um 0 Uhr 25 Minuten nach seiner mittlern Bewegung culminirte.

Drittes Beyspiel:

Wann ist der Mond am 27sten Junius 1777 im Meridian?

Am 27sten Junius ist der Mond etwa 22 Tage alt, und steht um diese Zeit 18 Stunden nach Mittag im Meridian, demnach . . . . . 27 Jun. 18 St.  
Hievon die Zeit des Neumondes abgez.  $5 = 5 =$

zeigt das Alter des Mond. zur Zeit d. Culm. 22 Tage 13 St.

Hiernach giebt die vorige Tafel, daß der Mond etwa 18 Stunden 10 Minuten nach Mittag oder den 28sten Junius früh um 6 Uhr 10 Minuten im Meridian stehe.

Den Auf- und Untergang des Mondes zu finden.

So weitläufig die Rechnung für meine Leser seyn würde, den Auf- und Untergang des Mondes bey seinem sehr ungleichen Laufe auch nur bis zur Genauigkeit von einigen Minuten zu finden, so bequem ergiebt sich solches hingegen aus den beyden zunächst vorhergehenden Tafeln beyläufig, wenn man nämlich des Nachts nur die Stunde seines Auf- oder Unterganges zu wissen verlangt \*).

\*) Der Mond geht zwar alle Tage später auf und unter; allein es läßt sich ohne einen sehr merklichen Irrthum keine mittlere Dauer dieser täglichen Verspätigung angeben, da die veränderliche Lage des Thierkreises am Abend- und Morgenhimmel die eigene ungleiche Bewegung des Mondes, und daß er sich bis auf mehr als 5 Grad nach Süden oder Norden von der Sonnenbahn entfernen kann, hiebey große Unterschiede verursachen. Wenn der Mond i. B. im Wassermann, in den Fischen und im Widder ist, so geht er täglich nur um eine Viertelstunde später auf. Kommt er



496 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

ganz zuwenden. In allen übrigen Stellungen aber muß ein größerer oder geringerer Theil derselben gegen die Erde gekehrt seyn, und zur Zeit ihrer untern Zusammenkunft, da sie uns am nächsten zwischen uns und der Sonne steht, ist ihre erleuchtete Halbkugel ganz von der Erde abgewendet. Daher muß uns die Venus wie der Mond im ab- und zunehmenden Lichte erscheinen. Dies zeigt sich schon, vornehmlich wenn sie der Erde nahe kommt, und sichel-ähnlich erleuchtet ist, durch mittelmäßige Fernröhre. Auf dem ersten Kupferblatte sind die verschiedenen Lichtgestalten der Venus während ihres von der Erde aus betrachteten Umlaufs um die Sonne, dessen Dauer 584 Tage, oder ein Jahr und 219 Tage ist, vorgestellt. Den Durchmesser der Venus, dessen scheinbare Größe nach der jedesmaligen Entfernung derselben von der Erde gleichfalls bemerkt worden, habe ich hierbey in XII Theile oder Zolle eingetheilt, und die Figur zeigt, in welcher beyläufigen Stellung dies- oder jenseits der Sonne die Venus auf einzelne Zolle erleuchtet erscheine \*).

Wenn man von der heliocentrischen Länge der Venus für eine gegebene Zeit die Länge der Sonne abzieht, so zeigt der Ueberrest in der folgenden Tafel, ob Venus Abend- oder Morgenstern sey, an welcher Seite und wie viele Zolle dieselbe erleuchtet erscheine.

\*) In meinen astronomischen Jahrbüchern wird monatlich die Lichtgestalt der Venus in einem Holzschnitte vorgestellt, mit Anzeige ihrer scheinbaren Größe.

## Die Culmin. u. d. Aufg. u. Unterg. d. Mond. &c. 495

also: 5 Tage —  $2\frac{1}{2}$  Mt. —  $10\frac{1}{2}$  Tage;  
so ergeben sich 4 Monat und 16 Tage.  
Diese vom 17ten May weiter fortgezählt, treffen auf den 3ten Oktober, an welchem, nach der 13ten Tafel, der halbe Tagbogen austrägt . . .  $5\frac{1}{2}$  St.

---

Hiernach geschieht der Aufg. des D um  $2\frac{1}{4}$  Uhr Ab. d. 17. May, und der Untergang . . . um  $2\frac{1}{4}$  Morg. d. 18. =

### Zweytes Beyspiel:

Nach dem obigen zweyten Beyspiele kommt der Mond am 21sten Junius 1777 früh um 6 Uhr 25 Minuten, oder um  $6\frac{1}{2}$  Uhr Morg. in d. Merid.

Das Alter des Mondes ist für diese Zeit  $15\frac{1}{2}$  Tage. Setzt man nun: 5 Tage —  $2\frac{1}{2}$  Monat —  $15\frac{1}{2}$  Tage, so kommen 6 Monat 18 Tage, und diese vom 21sten Jun. fortgezählt, führen auf den 8ten Januar, da nach der 13ten Tafel der halbe Tagbogen ist,  $3$  St. 52 Min. oder 4 Stunden.

---

Folglich geht der Mond auf um  $8\frac{1}{4}$  Uhr Abends d. 20. Jun. und geht unter . . . um  $4\frac{1}{2}$  Uhr Morg. d. 21. =

## Die Lichtgestalten der Venus zu finden.

Die Venus bewegt sich innerhalb der Erdbahn um die Sonne, und kann daher nur in einem einzigen Stande, nämlich wenn sie gerade hinter der Sonne in der größten Entfernung von uns steht, ihre erleuchtete Halbkugel der Erde

### 496 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

ganz zuwenden. In allen übrigen Stellungen aber muß ein größerer oder geringerer Theil derselben gegen die Erde gekehrt seyn, und zur Zeit ihrer untern Zusammenkunft, da sie uns am nächsten zwischen uns und der Sonne steht, ist ihre erleuchtete Halbkugel ganz von der Erde abgewendet. Daher muß uns die Venus wie der Mond im ab- und zunehmenden Lichte erscheinen. Dies zeigt sich schon, vornehmlich wenn sie der Erde nahe kommt, und sichel-ähnlich erleuchtet ist, durch mittelmäßige Fernröhre. Auf dem ersten Kupferblatte sind die verschiedenen Lichtgestalten der Venus während ihres von der Erde aus betrachteten Umlaufs um die Sonne, dessen Dauer 584 Tage, oder ein Jahr und 219 Tage ist, vorgestellt. Den Durchmesser der Venus, dessen scheinbare Größe nach der jedesmaligen Entfernung derselben von der Erde gleichfalls bemerkt worden, habe ich hierbey in XII Theile oder Zolle eingetheilt, und die Figur zeigt, in welcher beyläufigen Stellung dies- oder jenseits der Sonne die Venus auf einzelne Zolle erleuchtet erscheine \*).

Wenn man von der heliocentrischen Länge der Venus für eine gegebene Zeit die Länge der Sonne abzieht, so zeigt der Ueberrest in der folgenden Tafel, ob Venus Abend- oder Morgenstern sey, an welcher Seite und wie viele Zolle dieselbe erleuchtet erscheine.

\*) In meinen astronomischen Jahrbüchern wird monatlich die Lichtgestalt der Venus in einem Holzschnitte vorgestellt, mit Anzeige ihrer scheinbaren Größe.



# Die Lichtgestalten der Venus zu finden. 497

## Obere Zusammenkunft.

♀ mit der ☉.

Venus ist Morgens- stern und nähert sich der Erde.	an der Westseite		erleuchtet	an der Ostseite		Venus ist Abendstern und entfernt sich von der Erde
	o Zeichen	o Grad	XII Zoll	12 Zeichen	o Grad	
1	—	29	XI	10	1	—
2	—	22	X	9	8	—
3	—	10	IX	8	20	—
3	—	25	VIII	8	5	—
4	—	6	VII	7	24	—
4	—	16	VI	7	14	—
4	—	25	V	7	5	—
5	—	3	IV	6	27	—
5	—	9	III	6	21	—
5	—	14	II	6	16	—
5	—	20	I	6	10	—
6	—	0	o	6	0	—
			erleuchtet			

## Untere Zusammenkunft.

♀ mit der ☉.

## Gebrauch dieser Tafel.

Nach dem oben gegebenen Beispiele läßt für das Jahr 1792 den 7ten November die Länge der Sonne vom heliocentrischen Orte der Venus abgezogen, 1 Zeichen 8 Grad übrig. Hieraus ergiebt sich nach der Tafel, daß Venus Abendstern sey, sich der Erde nähere, und etwa über 11 Zoll an der Westseite erleuchtet erscheine.

## Von den Trabanten des Jupiters.

Die vier Monde, welche den Jupiter auf seiner zwölftägigen Reise um die Sonne begleiten, bewegen sich um ihn

500 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

alldann nur die Eintritte der Trabanten sichtbar, da die Austritte hinter der Kugel des Jupiters geschehen. Je mehr sich Jupiter von der Sonne entfernt, um desto mehr ragt der Schatten rechts oder an der Westseite hervor, und die Trabanten treten in einer immer größern Entfernung vom Jupiter in den Schatten ein. Der Austritt aber geschieht hinterhalb dem Jupiter. Steht er 90 Grad von der Sonne, oder culminirt um 6 Uhr Morgens, so geht die Gesichtslinie von der Erde nach ihm am weitesten ostwärts, und der Schatten, welcher sich gerade auf die aus der Sonne gehende Linie hinterm Jupiter erstreckt, muß für uns seine größte westliche Entfernung von ihm haben. Um diese Zeit sind von dem dritten und vierten Trabanten auch die Austritte sichtbar. Von hier rückt der Schatten wieder nach und nach hinter den Jupiter, und liegt gerade hinter ihm, wenn er der Sonne entgegen steht, oder des Nachts um 12 Uhr culminirt, so daß alldann in einigen Tagen so wenig die Ein- als Austritte sichtbar sind. Nach dem Gegensehine fängt der Schatten an, hinter der östlichen Seite des Jupiters hervorzuragen, wo nur die Austritte sich zeigen. Steht der Planet noch 90 Grad von der Sonne, und culminirt um 6 Uhr des Abends, so ragt der Schatten am weitesten hinter ihm links oder ostwärts hervor, es sind auch die Eintritte des dritten und vierten Trabanten sichtbar, und alle treten in dem größten Abstände, der bey dem vierten Trabanten auf einige Jupiters-Durchmesser geht, aus dem Schatten. Endlich, wenn sich Jupiter seiner Zusammenkunft mit der Sonne nähert, rückt der Schatten wieder hinterhalb, und die Austritte der Trabanten zeigen sich immer näher am Jupiter. In meinen vorhin erwähnten astronomischen Jahrbüchern sind alle vorfallende Verfinsterungen der Jupiterstrabanten für die Zeit der Ver-

liner Uhr berechnet, welche sich leicht aus bekannten Unterschieden auf alle andere Meridiane reduciren läßt.

### Die Erscheinungen des Ringes vom Saturn.

Der ziemlich breite, aber äußerst dünne Ring, welcher den Saturn in einem verhältnißmäßig geringen Abstände von seiner Oberfläche umgiebt, ist bereits durch mittelmäßige Fernröhre sichtbar. Sein Durchmesser verhält sich zum Durchmesser des Saturns wie 7 zu 3. Er wird von der Sonne erleuchtet, wirft dies aufgefangene Sonnenlicht auf den Saturn zurück, und auch in einigen Stellungen zeigt sich durch sehr gute Fernröhre der Schatten desselben auf der Kugel des Planeten; daher scheint dieser Ring ein undurchsichtiger und fester Körper zu seyn. Die erweiterte Ebene des Ringes neigt sich mit der Ecliptik unter einem beständigen Winkel von etwa 32 Grad, behält in allen Gegenden der weiten Laufbahn des Saturns jederzeit eine parallele Lage, und bleibt nach einer gewissen Gegend des Weltraums hinaus gerichtet. Daraus folgt, daß der Ring des Saturns immer nur an einer Seite von der Sonne schräge erleuchtet wird, uns Erdbewohnern niemals als ein völliger Kreis, sondern allemal nur als eine mehr oder weniger breite Ellipse erscheinen müsse. Ferner, daß seine erweiterte Ebene während des dreyßigjährigen Umlaufs des Saturns zweymal durch die Sonne gehen muß; wo alsdann der Ring sich als eine gerade Linie zeigt, nur der Dicke nach erleuchtet wird, welche aber so geringe ist, daß wir ihre Erleuchtung bläher mit unsern besten Fernröhren nicht bemerken konnten, und nur einem Herschel war es vorbehalten, mit seinem vollkommenen Teleskop die äußerst zarte Linie, unter welcher sich der Saturnsring alsdann zeigt, noch zu erkennen. Die Ase des Ringes



# 498 Dritte Abtheilung, zweyter Abschnitt.

ihn von Westen gegen Osten mit einer viel größern Geschwindigkeit, als unser Mond um die Erde.

Der erste in 1 Tag 18 St. in einer Entf. von 6 Halbmess. d. J.

Der zweyte in 3 = 13 = = 9½ = =

Der dritte in 7 = 4 = = 15 = =

Der vierte in 16 = 16 = = 26½ = =

Da uns nun der Halbmesser des Jupiters 18½ Sec. groß erscheint, so nimmt dieser Planet mit seinem Gefolge, oder eigentlich der Durchmesser der Bahn seines äußersten Mondes, 18½ Sec. mal 26½ doppelt genommen, oder 16 Minuten, das ist, etwa eine halbe Vollmondsbreite, am Himmel ein. Es zeigen sich diese Trabanten schon durch mittelmäßige Fernrohre; sie stehen die mehrest Zeit fast auf einer Linie zu beiden Seiten des Jupiters, und beynähe parallel mit der Ecliptik, gegen deren Ebene sich ihre Bahnen nur sehr wenig neigen, so daß unser Auge mehrentheils in der Ebene derselben liegt. Daher scheinen sie, von der Erde aus betrachtet, nur in sehr schmalen Ellipsen sich ihrem Hauptplaneten zu nähern, und wieder von ihm abzurücken, und diese Bewegung muß, nach optischen Gründen, zunächst beym Jupiter am merklichsten erscheinen. Wenn die Trabanten auf der Ostseite des Jupiters stehen, und sich von ihm entfernen, so sind sie hinterhalb dem Planeten, oder in dem obern Theil ihrer Bahnen; nähern sie sich aber auf dieser Seite demselben, so durchlaufen sie den gegen uns gekehrten oder dießseits des Jupiters liegenden Theil derselben. An der Westseite sind die Trabanten in dem obern Theil ihrer Bahnen, wenn sie sich dem Jupiter nähern, und in dem untern, wenn sie sich von ihm entfernen. Da die Dauer der Umlaufzeiten, vornehmlich bey den innern, sehr kurz ist, so müssen sie ihre Stellungen gegen den Jupiter in wenigen Stunden sehr merk-

## Von den Trabanten des Saturns. 503

Monat, da Saturn der Erde am nächsten, oder im Gegen-  
schein mit der Sonne ist, in einem Holzschnitte. (S. über  
die Lage und Erscheinung des Saturnringes meine Erläute-  
rung der Sternkunde, 1ster Theil, S. 505—510.

### Von den Trabanten des Saturns.

Saturn wird auf seinem dreyßigjährigen Umlauf um die  
Sonne, wie wir seit drey Jahren durch die wichtige Entdek-  
kung eines Herschels wissen, von sieben Monden begleitet,  
welche sämtlich außerhalb des Ringes von Westen gegen Osten  
und, bis auf den äußersten, viel schneller als unser Mond  
um ihren Hauptplaneten laufen.

\*) Der 1ste in 0 L. 23 St. in einer Entf. von 3 Halbmn. des H.

— 2te	1 = 9 =	= = = 4 =	= = =
— 3te	1 = 21 =	= = = 5 =	= = =
— 4te	2 = 18 =	= = = 6 =	= = =
— 5te	4 = 12 =	= = = 9 =	= = =
— 6te	15 = 23 =	= = = 20 =	= = =
— 7te	79 = 8 =	= = = 59 =	= = =

Der Durchmesser der Bahn des siebenten Trabanten er-  
scheint uns unter einem Winkel von 17 Minuten. Folglich  
nimmt Saturn mit seiner weitläufigen Begleitung an un-  
serm Firmamente mit dem Jupiterssystem einen fast gleich  
großen Raum ein. Alle sieben Trabanten des Saturns zu  
sehen, ist bisher nur durch das vierzigfüßige Riesen-Teleskop  
des Herrn Herschels möglich. Der sechste ist der größte,

\*) Herr Herschel hat die beyden innersten, oder, nach der natür-  
lichsten Art zu zählen, den nunmehrigen ersten und zweiten Tra-  
banten entdeckt, folglich rücken die fünf vorhin bekannten um  
zwey in der Ordnung weiter.

stände der Trabanten  
der Erde findet man  
sind. Um nun auch die  
aller sieben Planeten  
schein vergleichen zu  
kann Strahlen begrenzten  
fang der Sonnenugel  
entstehen, der Ring der  
der Mondbahn, oder der  
Erde, die auf dem Aus  
ten ist daher noch ein  
Sonne = 194000 Meile  
auf demselben die Planete  
steigender Größe angelegt  
der Trabanten von ihren  
abmessen läßt.

---



### Dritter Abschnitt.

Von der scheinbaren Gestalt des Himmels, dem vergrößerten Ansehen der Himmelskörper am Horizont, und andern bey Betrachtung des Firmaments vorkommenden optischen Betrügen.

Alle Menschen halten sich überzeugt, daß Sonne und Mond bey ihrem Auf- und Untergange, oder nahe am Horizonte, weit größer in die Augen fallen, als wenn sie hoch am Himmel stehen, und daß die Halbkugel des Himmels, welche wir auf einmal übersehen, als ein sehr flaches oder gegen den Scheitelpunkt stark eingedrücktes Gewölbe erscheine. Diejenigen, welche auf den Stand der Gestirne Achtung geben, werden überdem noch bemerkt haben, daß die Sterne in den Gegenden des Horizonts, oder niedrig am Himmel, viel weiter aus einander zu stehen scheinen, als wenn sie weiter herauf kommen, auch daß die Grade der scheinbaren Himmelskugel mit der zunehmenden Höhe kleiner werden.

Die Erklärung dieser Erscheinungen hat schon oft die Naturforscher beschäftigt, und es finden sich dabey nicht geringe Schwierigkeiten.

Bei der erstern Erfahrung würde es ungereimt seyn, anzunehmen, daß die Mondkugel am Horizonte wirklich größer sey; denn dies setzte eine periodische Ab- und Zunahme ihrer Größe vom Auf- bis zum Untergange voraus, und überdem steht der Mond zu der Zeit, da er an unserm Hori-

ny vorstellte, der Mo  
näher, und erscheine d  
begreifen, daß der M  
Theil vom Halbmesser  
im Zenith. Wir beobach  
fläche der Erde, und n  
wo die Entfernung desse  
men kann) kreisförmige  
die Linie zum auf = ode  
einige hundert Meilen lä  
hoch am Himmel stehende  
kunst sollte demnach der  
nen; alle Menschen aber  
bemerken. Die Sonne ist  
daß wegen des Unterschied  
rizont und Zenith ihre sch  
nen könne, und sollte dah  
in die Augen fallen.

Dieses Widerspruchs  
überzeugen suchen, ob es d  
unfern Augen im Horizonte

Von d. optisch. Betrügen bey Betrachtung ic. 309

Mikrometer (einem Instrumente, welches hinter dem Ocularglase in einem Fernrohr aufgerichtet wird, und dazu dient, um sehr genau kleine scheinbare Entfernungen am Himmel zu messen) den Monddurchmesser im Horizont und nahe am Zenith ausgemessen. Sie finden selbigen aber im erstern Stande um einige Secunden geringer, und gerade so, als es die vorher angezeigte größere Entfernung daselbst erfordert. Dies hat nun seine völlige Richtigkeit, und das Bild des Mondes wirft sich demnach im Auge bey'm Aufgange wirklich um einige Secunden kleiner ab, als hoch am Himmel, und um so viel (welches aber den bloßen Augen unmerklich ist) sehen wir den Mond im erstern Stande wirklich kleiner als im letztern. Der Mond erscheint uns in der größten Erdnähe unter einem Winkel von 34 Minuten, und käme er alsdann in unsern Scheitelpunkt, so würde er 34 Minuten 37 Secunden groß sich zeigen. Hiedurch vermehrt sich aber die Schwierigkeit der Auflösung, und mit einer desto größern Neubegierde wird man fragen, warum denn alle Menschen, nicht allein der Sternkundige, welcher wol weiß, daß der Durchmesser des Mondes im Horizonte wirklich um einige Secunden kleiner ist, als in einer beträchtlichen Höhe, sondern auch der gemeine Mann, der nie über den Lauf des Himmels nachdenkt, den Mond niedrig am Himmel ansehnlich vergrößert hält.

Erstlich ist zu bemerken, daß sich, wie die tägliche Erfahrung lehrt, unser Urtheil über die Größe entlegener Gegenstände nicht allemal bloß nach dem Sehewinkel, unter welchem dieselbe sich im Auge abbilden, richtet: denn sonst müßte auch ein Jeder einen nahen Hund für viel größer halten, als ein entferntes Pferd, weil der Sehewinkel oder das Bild vom erstern im Auge weit größer seyn kann, als vom



510 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

letztern. Demnach ist ein wesentlicher Unterschied zwischen der scheinbaren und der vermeinten oder mutmaßlichen Größe entlegener Gegenstände. Die erstere hängt schlechterdings von der Größe des Sehwinkels am Auge ab; die letztere aber setzt unsere Beurtheilung über die Entfernung derselben voraus, und ist diese falsch, so wird unser Urtheil über die Größe gleichfalls irrig seyn. Wir sehen also eigentlich den Mond am Horizonte nicht größer, sondern wir halten ihn nur in diesem Stande für größer, oder glauben ihn (eben das gilt bey der Sonne) daselbst größer zu sehen, als der Sehwinkel am Auge angiebt \*), und die Ursache davon ist, weil wir uns alsdann von der Entfernung desselben eine unrichtige Vorstellung machen, und ihn entfernter zu sehen glauben. Denn je mehr wir einen Gegenstand von uns entfernt sehen, als er wirklich ist, um desto größer halten wir denselben. Sobald ich, es sey durch welche Illusion es wolle, mir vorgestellt, daß ein kleiner nahe vorbey fliegender Vogel zweyhundert Schritte entfernt sey, so werde ich ihn in diesem Augenblick um so viel größer halten, als die angezeigte Wenn die wahre übertrifft.

Demnach ist hier nicht mehr die Frage, warum alle Menschen den Mond oder die Sonne am Horizonte größer zu sehen glauben, sondern, warum sie solche daselbst für viel entfernter halten \*\*). Die Ursache hiervon muß sehr augen-

\*) Würde es wol möglich seyn, den Mond oder die Sonne, wie gleichwol die Erfahrung lehrt, durch ein Fernrohr, welches beide hoch am Himmel genau faßt, auch am Horizonte noch ganz zu übersehen, wenn diese Himmelskörper sich in dem letztern Stande wirklich so ansehnlich vergrößert darstellen?

\*\*) Es ist freylich wahr, daß der Mond, wie bereits oben angedeutet worden, im Horizont etwas weiter von uns ist, als im Zenith.

Von d. optisch. Betrügen bey Betrachtung etc. 511

heintlich seyn, weil sie einen allgemeinen Irrthum hervor-  
ringt.

Wir können fürs erste aus diesen eingebildeten größern  
Entfernungen der Himmelskörper in den Gegenden des Hori-  
zonts, folgern, daß uns der Himmel keinesweges als eine  
völlige Halbkugel erscheinen könne, in deren Mitte wir stehen,  
und dies bestätigt die Erfahrung hinlänglich. Ein Jeder  
stellt sich das Firmament als ein bey'm Scheitelpunkte stark  
eingedrücktes und flaches Gewölbe vor, gleichsam als wenn  
wir nur ein Stück von einer Kugel übersähen, deren Mittel-  
punkt tief unter unsern Füßen liegt, daher dann die Weite  
zum Horizonte weit größer zu seyn scheint, als die zum Schei-  
telpunkte. Ob nun gleich in der Natur kein Gewölbe des  
Himmels vorhanden ist, und die Welt so wenig in einem  
kugelförmlichen Raum eingeschlossen, als das Sternenheer  
auf eine unkörperliche Kugelfläche gestellt worden, so kommt  
doch diese Vorstellung unserer Kurzsicht zu Hülfe, da wir alle  
himmlische Körper, sie mögen in noch so sehr ungleichen  
Weiten hinter einander stehen, auf eine scheinbare Kugelhö-  
lung hinaussetzen, weil bey'm bloßen Anblicke derselben die  
Beurtheilung ihres verschiedenen Abstandes von uns, ihrer  
ungeheuern Entfernungen wegen, gänzlich aufhört.

Gesetzt nun, der Mond geht auf, so wird das Auge  
denselben nach einem Punkte des Horizonts hinaufbringen,  
und wir werden ihn daselbst um so viel von uns entfernt,

unterdessen kommt dies hier in keine Betrachtung: überdem ist  
hiernach der Mond, obwol unmerklich, im Horizonte kleiner.  
Die Sonne setzen wir nach dem Augenschein mit dem Monde in  
gleiche Weite, da sie doch 400mal von uns entfernt ist, und  
auch an derselben glauben wir eine gleiche Erscheinung bey'm  
Auf- und Absteigen zu bemerken.

Die 1 zu 2 bis 3 erkl  
Der Beweis, da  
Himmelskörper eine  
ihrer jedesmaligen Ent  
vorstellig machen. Ge  
wölbe des Himmels  
Halbkugel dar, oder w  
wir hielten die Himmel  
gleich weit entfernt, so  
beyden äußersten Ränder  
desselben nicht allein bis  
am Auge formiren, sond  
aus gleich seyn. Glaube  
im Aufsteigen nähere, so  
Gewölbe des Himmels he  
näher zusammen sind, ob  
ändert bleibt, und er muß  
seyn scheinen, als diese ei  
talen übertroffen wird.

Von dieser eingedrückt

\*) In Smiths Lehrbegriff de



Von d. optisch Betrügen bey Betrachtung ic. 513

es auch, daß die Gestirne nahe am Horizonte viel weiter aus einander zu stehen scheinen, als wenn sie eine beträchtliche Höhe erreichen. Die Grade niedrig am Himmel müssen auch viel größer erscheinen als die höhern, und daher alle Himmelskörper, wenn sie z. B. 45 Grad über dem Horizonte stehen, um viel weiter als die Hälfte des Vertikalkreises zwischen dem Horizont und Scheitelpunkte herauf erscheinen. Der Augenschein lehrt dies zur Genüge, und die wahren Höhen der Sterne lassen sich mit einem kleinen Quadranten zum Versuche leicht nachmessen. Bey den niedrigen Höhen zeigt sich der Unterschied noch merklicher. Ein Stern, der wirklich 15 Grad hoch steht, wird weit mehr als um den sechsten, ein anderer in einer Höhe von 30 Grad weiter als um den dritten Theil des Vertikalkreises erhöht seyn ic. Diesen täuschenden Anblick werden sich die Leser beym Gebrauche der vorigen Anleitung zur Sternkenntniß zu merken haben, so wie den Augenbetrug, daß alle Sterne am Horizonte weiter aus einander zu stehen scheinen; sonst werden sie manchen Stern viel höher über dem Horizonte zu sehen glauben, als er wirklich steht, oder auch verleitet werden, dieses oder jenes Gestirn am Horizonte zu verkennen. Zieht man nach zwey Sternen nahe am Horizonte Gesichtslinien, so bestimmt der sich zwischen beyden am Auge ergebende Winkel ihre scheinbare Entfernung an der Himmelskugel. Kommen diese nun den Himmel weiter herauf, so glauben wir sie in einer größern Nähe an dem eingebildeten Sterngewölbe zu sehen, wobey freylich der Winkel am Auge unverändert bleibt; allein die Gesichtslinien fallen da, wo wir die Sterne heruntersehen, näher zusammen und täuschen uns, daß beyde näher an einander gerückt sind. Wir werden sie um so viel gedrängter sehen, als ihre eingebildete oder muthmaßliche

#### 514 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

horizontale Entfernung von uns diejenige übertrifft, die sie in einer gewissen Höhe zu haben scheinen.

Nunmehr muß untersucht werden, durch welche unrichtige Vorstellung uns unsre Sinne so täuschen, daß wir alle Himmelskörper am Horizonte weiter hinaus zu sehen glauben. Die Meinungen der Naturforscher sind hierüber getheilt.

Einige glauben, daß wir deswegen Sonne und Mond am Horizont entfernter zu sehen glauben, als hoch am Himmel, weil sich in dem erstern Stande zwischen unsern Augen und diesen Himmelskörpern, über der Oberfläche der Erde hin, viele Gegenstände: Städte oder Dörfer, Berge, Wälder und dergleichen hinter einander zeigen, aus deren bekannten Entfernungen unsere Seele auf einen großen Abstand dieser Himmelskörper schließt, dahingegen diese Beurtheilung gänzlich fehlt, sobald dieselben hoch an dem Gewölbe des Himmels einsam stehen. Wir beurtheilen, wie bereits oben angezeigt worden, die scheinbare Größe entlegener Gegenstände nach dem Begriffe, den wir uns von ihrer Entfernung machen. Dieser wird aber erst durch viele Erfahrungen erlangt, und kann durch eine anhaltende Uebung, z. B. bey den praktischen Meßkünstlern, zu einem hohen Grade der Richtigkeit gebracht werden. Dies geht unterdessen so lange gut, als die sinnliche Vorstellung die Entfernung der Gegenstände noch durch bekannte und ins Auge fallende Weiten, gleichsam abzählen kann; allein, wenn diese fehlen, wenn die Seele nichts hat, woran ihre Vorstellung haftet, dann hört der Begriff über die Entfernung völlig auf; dann setzen wir alle Gegenstände ans äußerste Ende der Gesichtslinien hinaus, ohne ihren Abstand zu bestimmen. Dies läßt sich nun auf die hier betrachteten himmlischen Erscheinungen anwenden.



## Von d. optisch. Betrügen bey Betrachtung 2c. 515

An einem heitern Abend sehe ich z. B. den Mond aufgehen. Ich erblicke ihn von einer Anhöhe, oder aus einem Fenster, oder unter freyem Himmel auf einem ebenen Felde, längs der Oberfläche der Erde, am Horizonte. Die nächsten Gegenstände zwischen mir und dem Monde liegen in einer bekannten Weite vor mir. Hinter diesen sehe ich andere in größern Entfernungen. So weit die Schärfe des Gesichts reicht, treffe ich vielleicht noch Gegenstände hinter einander an. Wenn auch der dunkle Abend oder ein niedriger Stand die mehresten völlig verbirgt, so weiß ich doch, daß sie da sind. Und hinter allen zeigt sich der den Horizont heraussteigende Mond. Hiedurch wird nun meine Seele auf die sinnliche Vorstellung einer großen Weite des Mondes am Horizonte geführt. Zu einer andern Zeit sehe ich den Mond hoch am Himmel; allein, was habe ich da für einen sinnlichen Maassstab, die Entfernung des Mondes einigermaßen abzu zählen? Ich finde zwischen mir und dem Monde keine körperlichen Gegenstände, deren Weite bekannt wäre, sondern der nächste Gegenstand außer mir ist selbst der Mond. Freilich sind noch die Wolken da, welche nicht selten den Mond bedecken, allein deren Höhe oder Weite werde ich nach dem sinnlichen Anblicke gewiß nicht nach Meilen schätzen. Der Mond scheint in der Luft zu stehen, und daher setze ich ihn in eine weit geringere Entfernung, und glaube, daß er im Aufsteigen näher gekommen sey.

Weil nun, wie vorhin angezeigt worden, das Bild des Mondes sich am Horizont und hoch am Himmel (bis auf einige Sekunden) gleich groß im Auge abwirft, die menschliche Seele aber, durch die dazwischen liegenden Gegenstände getäuscht, den Mond im Horizont entfernter zu sehen glaubt, so legt sie ihm daselbst so viel an der Größe bey, als seine



516 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

scheinbar größere Entfernung dieselbe verringern würde, und glaubt ihn hiernach wirklich größer zu sehen. Im Gegentheile, wenn der Mond hoch am Himmel steht, wo er sie näher gehalten wird, glaubt sie ihn um so viel kleiner zu sehen, als seine scheinbare Größe in der vermeinten Nähe zunehmen müßte.

Herr Euler \*) pflichtet dieser Erklärungsart nicht obli-  
lig bey. Er nimmt zwar an, daß man Sonne und Mond  
am Horizonte für weiter hält als hoch am Himmel; allein  
dieser Irrthum rühre nicht von den verschiedenen dazwischen  
liegenden Gegenständen, sondern von einer andern Ursache  
her. Es ist nämlich bekannt, daß Sonne und Mond am Hori-  
zont in einem viel schwächern Licht erscheinen, als wenn sie  
hoch über demselben erhaben sind, so daß man auch selbst die  
aufgehende Sonne mit bloßen Augen anschauen kann, ohne  
von ihrem Glanze geblendet zu werden. Auch an den Sternen  
ist dieses sehr geschwächte Licht am Horizonte zu bemerken.  
Die Ursache hievon ist, weil die Lichtstrahlen der Himmelskör-  
per in ihrem niedrigen Stande auf einem viel größern Wege  
durch den untersten mit Dünsten häufiger angefüllten Theil  
der Atmosphäre zu uns kommen, als wenn sie in einer großen  
Höhe fast senkrecht durch die Luft herunterschießen.

Nun hat uns von Jugend an die Erfahrung gelehrt,  
daß erleuchtete Gegenstände auf der Erde um so viel matter  
oder schwächer erscheinen, je entfernter sie sind, und daß, je  
richtig auch immer unser Urtheil über die wahren Entfernun-  
gen derselben seyn mag, wir doch oft getäuscht werden, so-  
bald entfernte Körper dieser Art vor den nähern vorzüglich

\*) In den Briefen an eine deutsche Prinzessin über verschie-  
dene Gegenstände aus der Physik und Philosophie, im 1ten  
Theil im 25ten, und im 2ten Theil im 225ten und folg. Briefen.

Von d. optisch. Betrügen bey Betrachtung etc. 517

glänzend erscheinen, da wir denn die erstern für weit näher halten, als sie wirklich sind. So bilden wir uns ein, daß ein Licht oder eine Feuerbrunst, des Nachts in einer großen Ferne gesehen, uns nahe ist; imgleichen kommt uns eben deswegen ein geweißter Saal kleiner vor, als ein gleich großer, mit schwarzem Tuche beschlagener. Zufolge dieser falschen Einbildung täuscht uns die Mahlerkunst durch eine der Natur gemäße Mischung von Licht und Schatten dergestalt, daß wir von den auf einer ebenen Fläche entworfenen Gegenständen einige in der Nähe, andere aber in großer Entfernung zu sehen glauben. Wenn wir demnach die Himmelskörper, ihres von den Dünsten geschwächten Glanzes wegen, am Horizont in einer größern Entfernung zu sehen uns vorstellen, so müssen wir dieselben auch daselbst für größer halten; im Gegentheile werden sie uns im Aufsteigen, bey zunehmenden Glanze, näher zu kommen scheinen, und folglich daher von uns für kleiner angesehen. Diese Erklärung scheint mir die richtigste zu seyn.

Ich will noch die Meinung eines andern Gelehrten hersehen, welche mit der zuerst vorgetragenen sehr gut zusammenhängt. Nämlich, da wir den Mond bey dem Aufgange über der Oberfläche der Erde hinter verschiedenen Gegenständen sehen, so bringen die bekannten Größen derselben der menschlichen Seele einen Begriff von einer ansehnlichen Größe des Mondes bey, welche Schätzung aber gänzlich fehlt, wenn der Mond hoch am Himmel steht; eben so wie man bemerkt haben will, daß z. B. ein Kirchthurm in der Ferne größer erscheine, wenn er mit Gebäuden, Waldungen etc. umgeben ist, als wenn er sich allein am Horizonte darstellt.

Dieser Irrthum der menschlichen Seele ist nicht bloß auf die Himmelskörper eingeschränkt, sondern auch die Gegenstände auf der Erde, von denen wir überzeugt sind, daß



### 518 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

sie in verschiedenen Stellungen gegen uns ihre wahre Größe nicht verändern, täuschen uns in der muthmaßlichen Größe, sobald wir ihre Entfernung unrichtig beurtheilen. So glauben wir überhaupt alles, was hoch in der Luft erhaben ist, viel kleiner zu sehen, weil wir uns auf eine oder die andere vorhin angezeigte Art einbilden, diese Gegenstände seyen uns da näher, als wenn wir sie in einer gleichen Weite gerade vor uns auf der Erde erblickten. Sehr viele werden diese Bemerkung an Thurmküpfen, Wetterhähnen, Statuen auf hohen Gebäuden u. gemacht haben \*). Auch die Wolken werden uns immer viel näher zu stehen scheinen, als gleich entfernte Gegenstände auf dem Erdboden. Hievon kann man sich vornehmlich zu der Zeit versichern, wenn die Sonnenstrahlen, wie zuweilen nicht weit vom Horizonte geschieht, sich durch Oeffnungen zwischen den Wolken in den Dünsten der Luft als helle Striemen darstellen, da man denn sagt, daß die Sonne Wasser ziehe. Diese Strahlen scheinen von der Sonne aus als Halbmesser eines Kreises gegen den Horizont abwärts zu fahren, da sie doch, wegen der großen Entfernung der Sonne, unter sich parallel gehend auf uns zukommen, und demnach gerade in einer entgegengesetzten Richtung als nach dem Augenschein die Erde treffen. Die gedachten Wolken, durch welche diese parallele Sonnenstrahlen hindurch fallen, müssen demnach mit denselben viel wei-

\*) In Smiths Lehrbegriff der Optik, mit Anmerkungen des Herrn Hofrath Kastners begleitet, werden im ersten Buche Cap. 5. S. 160. und folg. in den Anmerkungen Seite 414 u. dergleichen in Pristleys Geschichte der Optik, mit des Herrn Prof. Klügels Anmerkungen und Zusätzen, im zweyten Theile, verschiedene Betrüge des Gesichts angeführt, die vornehmlich von der unrichtigen Beurtheilung des Abstandes entlegener Gegenstände herrühren.



ter von uns seyn, als da, wo wir sie in der Luft zu sehen glauben. Eben so wird es bey den so genannten Sternschnuppen oder fallenden Sternen das Ansehen haben, als wenn die hiebey aus der Luft eine Strecke senkrecht herabfallende glänzende Materie längs dem Gewölbe des Himmels schräge von uns abwärts fortschösse, weil wir dieselbe im Fallen nach niedrigeren immer weiter von uns liegenden Punkten dieses Gewölbes hinaussetzen.

Hieraus erheller, daß wir alle in der Luft erhabene Sachen nicht eigentlich an ihrem wahren Orte, sondern da sehen, wo ihre Projection oder die Gesichtslinie vom Auge auf das eingebildete gegen den Scheitelpunkt stark gesenkte Luftgewölbe hinfällt \*). Die Alten, die von diesem Augenbetrüge nichts wußten, mußten also in Bestimmung der scheinbaren Lage und Entfernungen der Sterne beträchtliche Irrthümer begehen, da sie dergleichen Beobachtungen ohnedem nur dem Augenmaße nach anstellten. Unterdessen hat schon Ptolemäus erinnert, daß man bey dem Gebrauch alter Beobachtungen hierauf Acht haben müsse.

\*) Die eigentliche Gestalt dieses Gewölbes weicht aber doch merklich von einem Kreisbogen ab: denn die Gegenden in einer ziemlichen Entfernung bey dem Scheitelpunkte herum sind flacher, als die dem Horizonte nahe liegenden, da die letztern sich auf einmal in einem stärker gekrümmten Bogen senken. Man kann dies am besten an dem Zuge der Wolken bemerken, die am Horizonte fast senkrecht aufsteigen, dann sich in einen Bogen krümmen, und eine ansehnliche Strecke bey dem Scheitelpunkte herum völlig horizontal fortziehen. Verschiedene Gelehrte haben schon, wiewol vergeblich, an einer genauen Bestimmung der Figur dieser scheinbaren Wölbung des Himmels gearbeitet, zumal da auch ein mit Wolken bezogener Himmel eine andere Gestalt zeigt, als ein völlig heiterer.

Da oben bewiesen worden, daß wir alle Himmelskörper wegen ihres stärkern Glanzes hoch am Himmel für näher als uns glauben, und sie daher für kleiner halten, so werde ich noch bemerken müssen, daß wir dennoch mit bloßen Augen alle glänzende Körper wirklich unter einem größern Sehwinkel erblicken, als andere gleich groß erscheinende Gegenstände, indem sich in unsern Augen um das wahre Bild derselben, wegen ihres lebhaften Lichtes, noch ein Zerstreuungskreis befindet, und das Bild vergrößert. Dies wäre also ein scheinbares und unvollkommenes Sehen. Die Fernröhre sondert nun diese falschen Stralen, die den Zerstreuungskreis ausmachen, von dem Bilde ab, und stellen das vollkommene, wenigstens deutliche Bild vom Gegenstande vergrößert dar. Daher gaben die alten Astronomen die Durchmesser der Planeten und Fixsterne für weit größer an, als die Neuern finden, weil jene sie mit bloßen Augen beobachteten, diese aber sich dazu der Fernröhre bedienen. Wer sich, wie die Astronomen, gewöhnt hat, entlegene glänzende Körper oft durch Fernröhre zu betrachten, erwirbt sich dadurch eine gewisse Fertigkeit, dieselben mit bloßen Augen deutlicher zu sehen, als andere, die hiezu keine Gelegenheit haben. Letztere klagen daher so oft, daß die Fernröhre die himmlischen Körper nicht so stark vergrößern, als sie sich, nach dem Augensehne zu urtheilen, vorgestellt hatten.

Der volle Mond muß uns deswegen mit bloßen Augen größer aussehn, als ein anderer dunkler Gegenstand, den wir unter einem gleich großen Winkel vollkommen sehen. Herr Turin findet, daß, wenn die Mondscheibe am Auge einen Winkel von 32 Minuten macht, dieselbe für gute Augen wegen des Zerstreuungskreises um 4 Minuten größer erscheine. Eben daher scheint, wenn der Mond zwei bis



Von d. optisch. Betrügen bey Betrachtung ꝛc. 521

drey Tage alt ist, die helle Sichel desselben ein Stück von einem größern Umfange zu seyn, als der übrige zugleich sichtbare dunkle Theil. Aus ähnlichen Gründen läßt bey einer Sonnen- und Mondfinsterniß der helle Theil in Vergleichung des dunklern größer, als sich bey der Ausmessung durch Fernröhre findet. Die Planeten, welche viel kleiner als der Mond erscheinen, aber im Verhältnisse desselben ein weit stärkeres Licht haben, werden mit bloßen Augen ungleich merklicher vergrößert gesehen. Wenn Jupiters wahrer Durchmesser unter einem Winkel von 38 Secunden erscheint, so findet Herr Jurin, daß er mit bloßen Augen  $4\frac{1}{2}$  Minuten, und folglich siebenmal größer gesehen wird. Die Fixsterne erscheinen auch bey sehr ansehnlichen Vergrößerungen durch Fernröhre noch immer als untheilbare leuchtende Punkte, und man hat gefunden, daß der Durchmesser der Sterne erster Größe noch nicht eine Secunde groß zu schätzen sey. Nach den Untersuchungen des erwähnten Gelehrten aber erscheint ein Fixstern erster Größe den bloßen Augen unter einem Winkel von 4 Minuten, und folglich um 240mal größer, als sein wahrer Durchmesser durch Fernröhre. Wenn Venus, Merkur und Mars in abnehmender Lichtgestalt, oder die beyden erstern sichel-ähnlich erleuchtet sich zeigen, so werden sie dennoch dieses undeutlichen Sehens wegen mit bloßen Augen völlig rund erscheinen. Will man sich durch einen Versuch durch den Augenschein überzeugen, daß der Mond mit bloßen Augen größer gesehen wird, als sein wahrer Durchmesser sich im Auge abbildet, so kann dies folgendermaßen geschehen. Man berechne aus dem bekannten Durchmesser des Mondes und dem Abstände zweyer Sterne von einander, wie viele Vollmonde zwischen beyden benachbarten Sternen, deren Abstand von einander bekannt ist,



## 522 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

Platz hätten, so wird der Augenschein zeigen, daß nicht viel Monde, als die Rechnung angiebt, zwischen den Sternen Raum haben. Der Mond muß aber in der Nachbarschaft der hierzu gewählten Sterne stehen, damit der angeführte Augenbetrug sowol auf den Mond, als die Sterne gleich vertheilt werde. 3. B. Castor und Pollux stehen 4 Grad 31 Minuten oder 271 Minuten von einander. Ist nun der volle Mond in den Zwillingen, und sein mittleres Durchmesser 30 Minuten, so hätten 9 Vollmonde zwischen diesen beyden Sternen Platz; allein nach dem Augenschein zu schätzen, wird man wenigere dazwischen setzen zu können glauben. Außer diesen Irrthümern des Gesichts bey Betrachtung des Himmels giebt es in der Astronomie noch wichtigere, welche ich hier nur allgemein anzeigen kann, haben 3. B. die Menschen Jahrtausende hindurch der Sonne und allen übrigen Himmelskörpern durch optische Betrügerie getäuscht, Bewegungen, Größen und Entfernungen beilegt, die gar nicht statt finden, und nur seit wenigen Jahrhunderten sind dieselben durch eine mehr aufgeklärte Vernunft und häufigere Erfahrungen, bey einer richtigern Erklärung des Weltbaues, glücklich entdeckt worden.

### Von der Refraction oder Strahlenbrechung, in der gleichen der Abend-, Morgen- und nächtlichen Dämmerung.

Eine umständliche Beschreibung der Strahlenbrechung und ihrer Gesetze wird man hier vergeblich erwarten \*) ;

\*) S. Eulers Briefe an eine deutsche Prinzessin über verschiedene Gegenstände aus der Physik und Philosophie, im ersten Theile, 30sten Brief. Priestley und Schmidts Optik 2c.

nur die Wirkung derselben auf den scheinbaren Stand der Himmelskörper werde ich hier kürzlich anzeigen.

Die Refraction ist überhaupt die Abweichung der Lichtstrahlen von ihrem geraden Wege, wenn sie schief oder unter einem spitzen Winkel mit der lothrechten Linie durch Materien von verschiedener Dichtigkeit gehen. Was hievon zum gegenwärtigen Plane gehört, ist folgender Erfahrungssatz: Wenn ein Lichtstral aus einer feinern oder dünnern Materie schief oder schräge in eine dichtere z. B. aus der Luft ins Wasser fällt, so wird er da, wo er die Oberfläche des Wassers berührt, gebrochen, oder weicht von seinem geraden Wege ab, und zwar in diesem Falle so, daß er sich einer durch diesen Berührungspunkt gezogenen, und auf der Wasserebene senkrecht stehenden Linie nähert. Unser Auge sucht indessen das Object in der geraden Linie, in welcher das Licht zu ihm kommt, auch gegen seine Ueberzeugung, daß die Sache nicht eigentlich da sey, wo es dieselbe zu sehen glaubt \*).

Hieraus läßt sich folgern, daß die Lichtstrahlen der Sonne einer solchen Brechung unterworfen seyn müssen, wenn sie aus der subtilen Himmelsmaterie, oder dem Aether, in den viel dichtern Dunstkreis unsrer Erde übergehen. Wenn nun die Sonne kurz vor ihrem Aufgange noch etwas unter dem wahren Horizonte steht, wo folglich keine Strahlen derselben nach geraden Linien in unsere Augen fallen können, so erreichen selbige doch schon den über der Erdofläche erhabenen Luftkreis. Hier brechen sie sich, gehen von ihrem geraden

\*) Wir wissen z. B., daß ein Stab nicht in Stücke bricht, wenn er in ein mit Wasser angefülltes Glas gestochen wird: dennoch aber glauben wir, ihn entweder eingebrochen, oder wenn wir seitwärts darauf sehen, ihn in zwey Stücke gebrochen zu sehen.

der Refraction. Sie bei  
körper höher erscheinen,  
ist diese Wirkung am stärk-  
sten der schiefsten Richtung  
nimmt aber schon in eini-  
ger Höhe im Scheitelpunkte ver-  
senkrecht durch die Luft bei  
der Refraction etwa 32  
Durchmesser des Mondes  
von 5 Grad, 10 Minuten  
20 Grad, 2½ Min.; von 4  
½ Minute, und von da bis  
einige Secunden. Wenn die  
Gänge bereits ganz über dem  
der obere Rand derselben er-  
stern 32 Minuten hoch steht,  
seinen Stand. Beym Untergang  
das Gegentheil. Denn wenn  
die Größe ihres Durchmessers  
seyn scheint, so geht sie schon  
unter, und wenn wir sie unter  
in dieser Tiefe, unter dem Gei-



brechung beschleunigt also den Aufgang, und verzögert den Untergang der Himmelskörper, und ob sie gleich nach der verschiedenen Beschaffenheit der Luft einigen Veränderungen unterworfen ist, so kann man doch rechnen, daß bey uns der Aufgang der Himmelskörper deswegen beyläufig um 4 Minuten früher, und der Untergang um so viel später gesehen wird \*).

Beym Auf- und Untergange zeigen sich Sonne und Mond in einem matten und sehr geschwächten Lichte, so daß selbst der Sonnenkörper sich ruhig anschauen läßt, dessen Glanz im Mittage die Augen der Menschen blendet. Meistens ziehen auch mannigfaltige Lichtschattirungen, und besonders die lebhafteste Röthe, worin sich diese Himmelskörper am Horizont einkleiden, die Aufmerksamkeit an sich. Dieses ist daher, weil wir Sonne und Mond daselbst hinter Dunsten sehen, welche in den niedrigeren Gegenden der Atmosphäre theils häufiger sind, theils in einer viel längern Strecke, als in den höhern, vor den Augen liegen, wodurch denn die Lichtstrahlen derselben sehr aufgehalten, zurückgeworfen, und durch öftere Brechung in Farben, geschwächt bey uns anlangen. Zuweilen gehen auch Sonne und Mond noch einmal glänzend auf und unter, wenn nämlich die Luft von

selbe bedeckt, gieße hierauf bey unverrückter Stellung Wasser in die Schale, so wird die Münze zum Vorschein kommen, und sich immer besser zeigen, je mehr Wasser aufgegossen wird. Hiebey erscheint blos ihr Bild an einem andern Orte; denn wenn man sie längs dem Rande der Schale mit einem kleinen Stabe erreicht zu haben glaubt, so wird man allemal über dieselbe hinausstreffen.

\*) Beym Auf- und Untergange des Mondes verursacht die Parallaxe, welche ihn am Horizont um einen ganzen Grad erniedriget, noch mehrere Ungleichheiten.

und wenn ihre Scheib  
wären, erscheinen. In  
ihre Ränder in einer  
gung; sie scheinen an  
läßt, als wenn wechse  
sich wieder ansetzten.  
den Bewegungen der ge  
in denselben vorgehende  
lenbrechung.

Diese Brechung un  
der Luft verursachen fern  
rung. Ohne dieselbe wü  
majestätischen Aufgang d  
fludigen, und kein sanft  
Untergange am westlichen  
felste Nacht, zum Schade  
plötzlich mit dem hellsten G  
jener abwechseln. Ueberh  
von Lichtschattirungen und  
sich nicht selten die Morgen  
beym Auf- und Untergang  
eine Wirkung dieser Stralen  
anzusehen.

Nun dieselbe des Morgens vor ihrem Aufgange noch um  
 se Tiefe unter dem östlichen Gesichtskreise, so beginnt die  
 Morgendämmerung, und steigt in Gestalt eines von einem  
 Kreisbogen begränzten Lichtglanzes am Morgenhimmel her-  
 auf, welcher immer heller wird, bis er in den vollen Tag  
 im Aufgange der Sonne übergeht. Eben so, wenn die  
 Sonne des Abends unsern Horizont verläßt, so fängt die  
 Abenddämmerung an, indem ihre Stralen noch den Luft-  
 kreis erleuchten, und zeigt sich am westlichen Himmel gleich-  
 als als einen kreisförmigen Lichtschimmer, welcher sich nach  
 und nach unter den Horizont zieht, und wenn die Sonne  
 se Tiefe von 18 Grad erreicht hat, gänzlich verschwindet,  
 so sich alsdann die völlige Dunkelheit der Nacht einstellt.  
 Vor dem Anfange der Morgen- und nach dem Ende der  
 Abenddämmerung sind die kleinsten Sterne sichtbar, die  
 üßern aber und alle Planeten zeigen sich auch während  
 derselber. Die Astronomen setzen die Erscheinung der Sterne  
 höchster Größe zu der Zeit, wenn die Sonne eine Tiefe von  
 18 Grad erreicht hat. Die von der dritten Größe sollen nur  
 15 Grad; die von der ersten nur 12 Grad; Mars und Sa-  
 turn 11 Grad; Merkur und Jupiter 10 Grad; Venus nur  
 8 Grad erfordern, wiewohl hiebey die veränderliche Lichtstärke  
 der Planeten, und die verschiedene Schärfe des Gesichts keine  
 neuen Regeln zulassen. Venus zeigt sich gemeiniglich schon,  
 wenn die Sonne kaum unter dem Gesichtskreis ist, und wird  
 oft die mehreste Zeit mit bloßen Augen, bey heittrer Luft,  
 in Tage gesehen. Die bisher betrachtete astronomische  
 Dämmerung dauert in unsern Gegenden nach Beschaffen-  
 heit der Jahreszeiten 2 bis 2½ Stunden vor Sonnenaufgang  
 und nach ihrem Untergange. Im Anfange des März und  
 gegen die Mitte des Oktobers sind bey uns die kürzesten



528 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

Dämmerungen; ihre Dauer ist alsdann kaum 2 Stunden. Hingegen im Sommer, wenn die Sonne so weit über dem Aequator herauf steht, daß sie auch um Mitternacht nicht 18 Grad unter unsern Horizont kommt, erleuchten ihre Strahlen die ganze Nacht hindurch den Luftkreis. Dies geschieht bey uns vom 17ten May bis zum 25sten Julius, in welcher Zwischenzeit unsere kurzen Sommernächte von dieser nächtlichen Dämmerung (Schimmerlicht) von der nördlichen Seite des Firmaments her erleuchtet werden. Dieser Lichtschimmer zeigt sich des Abends am westlichen Himmel zuerst da, wo die Sonne untergegangen ist. Er zieht sich nachher gegen Norden herum, und erscheint um 12 Uhr des Nachts gerade im Norden, weil die Sonne alsdann unterm mitternächtigen Horizont im Meridiane steht. Nach Mitternacht rückt die Dämmerung gegen Osten, so wie sich die Sonne unterm Horizonte scheinbar bewegt, herum, und wird immer glänzender, bis sie des Morgens im Nordosten erscheint, wo die Sonne aufgeht.

Außer der astronomischen Dämmerung giebt es noch eine gemeine oder bürgerliche. Sie ist ein Theil der erstern und die Zeitdauer, ehe z. B. nach Sonnenuntergang das Licht des Tages so weit aus dem Luftkreise gewichen ist, daß man in Wohnungen, die nicht gerade gegen Westen gekehrt sind, und sonst eine mittelmäßig freye Lage haben, genöthigt ist, Licht anzuzünden. Dies geschieht, nach Herrn Lamberts Berechnung, wenn die Sonne etwa  $6\frac{1}{2}$  Grad unterm Horizonte steht, um welche Zeit sich der Dämmerungscirkel gerade über den Scheitelpunkt hinzieht. Die Dauer dieser bürgerlichen Dämmerung vor Sonnen-Aufgang und nach ihrem Untergange ist in unsern Gegenden, im Junius 1 Stunde 2 Minuten, im März und Oktober aber nur 42 Minuten.

## Von dem Funkeln und den scheinbaren Größen der Fixsterne.

Der Anblick eines heitern gestirnten Himmels wird durch das Funkeln oder Blinkern der Fixsterne nicht wenig verschönert, da nämlich das Licht aller dieser Sterne in einer beständig zitternden Bewegung erscheint. Die Ursache dieses beweglichen Glanzes ist nicht in diesen Körpern selbst zu suchen; denn wir sehen sie nicht immer gleich stark funkeln, und auch in ihren verschiedenen Höhen über dem Gesichtskreise zeigt sich hierin ein sehr merklicher Unterschied. Niedrig am Himmel blinken sie weit stärker, als in einer beträchtlichen Höhe, und bey einer etwas dunstigen Luft merklicher, als wenn dieselbe von Dünsten frey ist, welches sich am besten an den Sternen erster Größe zeigt.

Nach diesen Erfahrungen läßt sich schon im Voraus vermuthen, daß dies Blinkern von der Beschaffenheit unserer Atmosphäre abhänge. Es ist aber bey Erklärung desselben nothwendig, vorher etwas von den scheinbaren Größen der Fixsterne zu reden.

Wir sehen die Fixsterne nicht wegen ihrer in die Augen fallenden Größe, sondern wegen ihres starken Lichtes. Denn jene ist ungemein geringe, und selbst ein Fixstern der ersten Größe nimmt kaum eine Sekunde oder den 1900sten Theil vom Monddurchmesser am Himmel ein. Dies ist durch wirkliche Beobachtungen an den vier Sternen erster Größe, die im Thierkreise stehen, nämlich: Aldebaran, Regulus, Spica und Antares, gefunden worden. Denn wenn der Mond diese Sterne bedeckt, so treten sie in einem Augenblicke hinter denselben, sobald sie dessen Rand zu berühren scheinen, und bringen wenigstens keine Secunde Zeit zu, um ganz be-



532 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

jenseits unserer Luft durch viele von der Erde beständig aufsteigende und in die Atmosphäre sich anhäufende Dünste, welche sich zwischen unsern Augen und den Sternen bewegen, und die Lichtstrahlen derselben durch augenblicklich veränderte Brechungen von ihrem Wege verschiedentlich ableiten, so daß sie uns ihrer außerordentlich geringen scheinbaren Durchmesser wegen in einer beständigen Erschütterung, gleichsam als wenn sie beweglich wären, erscheinen. Je stärker das Licht eines Fixsterns ist, um desto lebhafter wird es, durch die wässrichen Dünste der Luft erschüttert, in unser Auge kommen, und daher hat der Sirius seine vorzügliche Pracht. Daß das Funkeln der Fixsterne vornehmlich von den feuchten Dünsten der untern Lustregion herzuleiten ist, haben Beobachtungen in den heißen und trockenen Ländern bestätigt. Man sieht daselbst die Sterne bey der allgemeinen Dürre und einem beständig heitern Himmel nicht funkeln, sondern nur mit einem reinen lebhaften Lichte glänzen \*). Wenn aber im Winter die Luft etwas feuchter wird, nimmt man ein, wiewol schwaches, Zittern derselben wahr.

Es kommt also bey dem stärkern oder schwächern Funkeln der Fixsterne auf die Beschaffenheit der Luft an. Da

\*) Herr Garcin hat dieses in den dürren und sandigen Gegenden Arabiens und am Persischen Meerbusen bemerkt, wo die Luft fast das ganze Jahr hindurch heiter ist. Die dortigen Bewohner schlafen unter frehem Himmel auf den flachen Dächern ihrer Häuser, und bey dem jedesmaligen Erwachen fällt ihnen des Nachts der gestirnte Himmel in seiner ganzen Klarheit in die Augen, ohne von Wolken und Nebel bedeckt zu seyn, welche in unserm Europa manche schöne Beobachtungen und astronomische Feste vereiteln. Kein Wunder demnach, daß diese Gegenden Asiens der Wohnsitz der ersten Beobachter des Himmels waren. S. Hamb. Magazin 1. Band, Seite 421.



in unsern nördlichen Gegenden die mehreste Zeit eine feuchte Luft herrscht, so sehen wir daher die Sterne fast beständig funkeln. Nahe am Horizonte müssen auch dieselben stärker blinken, als hoch am Himmel, weil in der ersten Gegend die Dünste mehr gehäuft sind, und in längern Strecken hinaus liegen, folglich die Lichtgestalten um desto merklicher dadurch in Bewegung gesetzt werden.

Die Planeten funkeln nicht wie die Fixsterne. Dies rührt ohne Zweifel von ihren scheinbaren Durchmessern her, welche schon zu merklich sind, als daß die Bewegung der Dünste des Luftkreises ihre Lichtstralen durch die augenblicklich veränderlichen Brechungen in eine so lebhaftte Erschütterung bringen könnte, und überdem ist das von der Sonne entlehnte Licht der Planeten ungleich schwächer, als das eigene Licht der Fixsterne. Merkur, Venus und Jupiter glänzen freilich zuweilen so lebhaft, daß ihr Licht beweglich oder zu zittern scheint, und dies kann von ihrer Nähe bey der Sonne, von ihrer scheinbaren Größe, oder von der Beschaffenheit ihrer Oberfläche hergeleitet werden, nach welchen Umständen sie ihr aufgefangenes Licht noch so helle auf uns zurückwerfen \*). Unterdessen lehrt doch der Augenschein, daß dies Glänzen von dem Funkeln der Fixsterne merklich verschieden ist. Daß Sonne und Mond am Himmel nicht

\*) Der Schein der Venus und des Jupiters wirft zuweilen einen Schatten, welcher bey hinlänglicher Dunkelheit oder völliger Abwesenheit des Tageslichts, vornehmlich bey der ersten, sehr deutlich bemerkt wird. Den stärksten Glanz zeigt die Venus, wenn sie als Abend- oder Morgenstern 40 Grad von der Sonne steht, und 3 Zoll erleuchtet ist. S. die Figur von den Lichtgestalten der Venus auf Tafel I. Beym hellsten Fixsterne hingegen, dem Sirius, ist davon wenig oder nichts wahrzunehmen.

### 534 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

funkeln, ist unfehlbar ihrer ansehnlichen scheinbaren Größe zuzuschreiben. Nur am Horizonte, oder wenn die Luft sehr dunstig ist, bemerkt man durch Fernröhre eine von den Dünsten bewirkte zitternde Bewegung ihrer Ränder etc., wie oben schon angemerkt ist.

Das starke Funkeln der Fixsterne zeigt sich übrigens nur mit bloßen Augen, und wird, durch gute Fernröhre betrachtet, fast unmerklich gefunden, da diese den größten Theil der falschen Lichtstrahlen absondern, und die Sterne deutlicher darstellen. Das Licht der Fixsterne bleibt aber im Fernrohr so lebhaft, daß es noch wegen der Refraction der Gläser mit allen Farben des Regenbogens spielt, welches sich an den Sternen erster Größe, und besonders am Sirius zeigt \*).

#### Vom Zodiakal- oder Thierkreislichte.

Das Zodiakallicht zeigt sich besonders zu gewissen Zeiten des Jahres des Abends nach Untergange der Sonne am westlichen, oder des Morgens vor ihrem Aufgang am östlichen Himmel als einen weißlichen, der Milchstraße gleichenden, Lichtschimmer in Gestalt einer schräge gegen den Horizont liegenden, und längs dem Thierkreise sich erstreckenden Pyramide, woher es seinen Namen erhalten. Es gehört nach den Erklärungen der Astronomen zur Sonnenatmosphäre, deren feinste Theile entweder einen eigenthümlichen Glanz haben, oder doch vom Sonnenlicht erleuchtet werden, und bey der schnellen Umdrehung der Sonnenkugel vermöge der

\*) Die Farben der Lichtgestalten gehören sonst unter die Unvollkommenheiten der gemeinen Fernröhre, welche seit etwa vierzig Jahren Dollond in England durch seine zusammengesetzten oder achromatischen Gläser verbessert hat. S. Eulers physikalische Briefe an eine deutsche Prinzessin, im 3. Theil Seite 277 u. folg.



## Vom Zodiacal- oder Thierkreislichte. 535

vom Mittelpunkte fliehenden Kraft besonders um ihren Aequator bis jenseits verschiedener Planetenbahnen von derselben weggeführt werden. Dies erhellet aus den Beobachtungen, daß der größte Durchschnitt des Zodiacallichts mit der Ebene des Sonnenäquators zusammen fällt, dahingegen diese Materie um die Pole der Sonne sich nur wenig ausbreitet, woraus sich also die sehr abgeplattete, oder linsenförmige Gestalt desselben ergibt \*). Die Ebene des Sonnenäquators ist gegen die Ebene der Sonnen- oder Erdbahn nur  $7\frac{1}{2}$  Grad geneigt, und behält eine unverrückte Lage im Weltraume, woraus sich die, von der Erde aus betrachtet, im Himmel erscheinende veränderliche Breite und Länge der pyramidal- oder lanzenförmigen Gestalt des Zodiacallichts, und daß es sich allemal nahe bey der Ecliptik zeigen muß, erklären läßt. Es liegt hiernach beständig zu beyden Seiten der Sonne, der westliche Theil desselben geht alle Tage des Morgens vor der Sonne auf, und der östliche des Abends nach derselben unter; allein es ist nicht zu allen Jahreszeiten sichtbar, indem es nach der Lage des Thierkreises und seiner eigenen Neigung gegen die Ecliptik die mehreste Zeit so nie-

\*) Cassini beobachtete das Zodiacallicht zuerst im Frühlinge des 1683ten Jahres, und seit der Zeit ist diese Erscheinung bekannt geworden. Da sich nun nicht gedenken läßt, daß die Sonne erst damals diese Atmosphäre erhalten, so ist die Ursache, warum ältere Beobachter wenigstens nichts Bestimmtes davon erwähnen, darin zu setzen, daß man bis dahin diesen schwachen Lichtschimmer vielleicht noch für einen Theil der Abend- und Morgendämmerung angesehen. Man kann unterdessen alles, was zur Beschreibung und Erklärung des Zodiacallichts gehört, mit vielem Scharfsinn ausgeführt finden in des Herrn de Mairan *Traité physique et historique de l'Aurore Boréale*, Suite des *Mém. de l'Acad.* 1754 in 4.



am westlichen Himmel zu  
alsdann in unsern Gegen  
Widders untergeht, mit den  
gen sechzig Graden, und we  
Abenddämmerungen haben,  
barkeit desselben nicht wenig  
den des März wird es sich er  
dämmerung mehrentheils au  
ist, am Abendhimmel zeigen  
an gegen die linke Hand in die  
liegenden, obgleich nicht schar  
der Lichtschimmer an den Rä  
sich unmerklich gegen den dunk  
längs dem Thierkreise herauf,  
die Sterne am Bande der Si  
fisches; dem Widder; den Tr  
bey, und reicht mit der äuße  
den Hyaden im Stiere, zwisch  
Aldebaran. Nach völlig geer  
der Schimmer des Zodiacallichte  
zu erkennen; wenn es aber nach  
driger gegen den Horizont rückt.

## Vom Zodiakal- oder Thierkreislichte. 537

Horizonte, und kommt nicht zum Vorschein. Um die Mitte des Octobers ist das Zodiakallicht, aber nicht so hoch herauf, wie im März des Abends, vor Sonnenaufgang am östlichen Himmel sichtbar. Es zeigt sich alsdann vor der Morgendämmerung vom Osthorizont an gegen die rechte und schräge aufwärts im Löwen und Krebs, und reicht bis in die Zwillinge. Hingegen um diese Zeit liegt es des Abends noch niedriger am westlichen Himmel, wie im Anfange des März früh Morgens am östlichen Himmel, und kommt nicht zu Gesicht \*). Um die Zeit des kürzesten Tages kann das Zodiakallicht gleichfalls etwas sichtbar seyn, da es sich des Abends und Morgens ziemlich über den Horizont erhebt. Nach Sonnenuntergang wird es sich im Südwesten im Schützen und Steinbock, und vor Sonnenaufgang im Südosten im Scorpion zeigen. Im Anfange des Sommers könnte das Zodiakallicht gleichfalls des Morgens und Abends sichtbar seyn, wenn die langen Dämmerungen es nicht alsdann zu sehen verhinderten \*\*). Die erscheinende Länge desselben ist nach den verschiedenen Stellungen der

\*) In den Ländern, welche dem Aequator nahe liegen, sieht man das Zodiakallicht zuweilen in einer senkrechten Stellung gegen den Horizont, und in einem sehr lebhaften Lichtschimmer, wie es de la Caille auf seiner Reise nach Afrika gefunden zu haben angiebt. Unter dessen erwähnt Herr le Gentil, der sich nachher zu Pondichery in Ostindien aufgehalten, nichts von dieser Erscheinung.

\*\*) Auf dem 27ten Blatte der Doppelmaperschen Himmelskarten ist die Stellung des Zodiakallichts bey der größten Sichtbarkeit desselben im Anfange des März am Abend, und um die Mitte des Octobers am Morgenhimmel; so wie bey der niedrigsten Lage um die erstere Zeit des Morgens, und um die andere des Abends, abgebildet.

### 538 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

Erde gegen die Sonne sehr veränderlich. Zuweilen ist er daher 100 Grad von der Sonne an gerechnet, und ein andermal nur 45 Grad lang. Die Breite des gegen den Horizont sichtbaren Theils wird aus gleichem Grunde zwischen 8 Grad und 30 Grad beobachtet. Veym Anfange des Winters sieht er des Morgens länger als des Abends gesehen; in der größten Breite erscheint es, wenn die Sonne in den Fischen und in der Jungfrau steht, welches sich aus der Lage der gemeinschaftlichen Durchschnittslinie der Ebenen der Erdbahn und des Sonnenäquators beurtheilen läßt.

#### Von einigen Lusterscheinungen.

Wenn man auf die Schönheiten des Firmaments mit mehr als gewöhnlichem Fleiße Achtung giebt, so wird man bey nächtlicher Weile oft zufällig Gelegenheit haben, verschiedene atmosphärische Erscheinungen mit anzusehen. Von diesen Lusterscheinungen (Meteoren), welche gemeiniglich in wässerige und feurige abgetheilt werden, erfordert mein Plan, nur diejenigen anzuführen, welche sich größtentheils des Nachts zeigen.

Nicht selten umgiebt den Mond bey einer gewöhnlich feuchten oder dunstigen Luft ein glänzender runder Schein, den man einen Mondhof nennt. Er ist zunächst am Monde heller, und wird nach dem Rande hin, der die meiste Zeit schwach gefärbt ist, blässer. Diese Erscheinung läßt sich leicht aus der Erleuchtung, die der Mond zunächst um sich verbreitet, und die uns die zwischen ihm und unserm Augen schwimmenden feuchten Dünste der Atmosphäre sichtbar macht, imgleichen von den Brechungen der Lichtstrahlen in denselben, erklären.



## Von einigen Lusterscheinungen. 539

Eine andere glänzende Erscheinung um den Mond ist nicht so häufig, aber doch auch nicht selten. Es zeigt sich nämlich zuweilen um diesen Himmelskörper in einer gewissen Entfernung ein glänzender Ring, welcher auch ein Mondhof oder Mondkranz genannt wird. Zuweilen erscheinen mehrere zugleich, welche den Mond gemeinschaftlich zum Mittelpunkt haben, und mit demselben am Himmel fortzucken, auch oft von andern Ringen durchschnitten oder berührt werden. Sie sind die meiste Zeit weiß, zuweilen aber farbig, wo sich alsdann die rothe Farbe zu innerst zeigt. Ein solcher Ring um den Mond hat nicht selten 50 und mehrere Grade im Durchmesser \*). Die sehr ungleiche Größe desselben scheint von der verschiedenen Höhe derjenigen Luftregion abzuhängen, in welcher sich derselbe bildet. Ueberhaupt aber muß ein Kranz um den Mond nicht sehr hoch stehen, denn er wird oft von Winden, die gewöhnlich sich nur in der untern Lustregion aufhalten, aus einander getrieben, und ist zu einer und derselben Zeit nicht weit herum zu bemerken. Die Lichtstrahlen des Mondes brechen sich ohne Zweifel bis auf eine gewisse Weite um diesen Weltkörper in den durchsichtigen Dünsten der Luft, und werden unter solchen Binkeln gegen unsere Augen zurückgeworfen, welche Farben hervorbringen können, wo wir alsdann einen farbigen Mond-

\*) Der Mond steht, dem Anschein nach, nicht im scheinbaren Mittelpunkte eines solchen Ringes, sondern allemal sehr merklich weiter aufwärts, und zugleich hat der Ring eine ovale oder länglich-runde Gestalt. Mißt man aber mit einem dazu dienlichen Instrumente die Weite des Mondes vom Rande des Ringes, so findet man dieselbe überall gleich groß, zum Beweise, daß jene Erscheinung ein optischer Betrug sey, der von dem gekrümmten Himmelsgewölbe herrührt, wovon vorher die Rede war.

540 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

Kranz sehen. Werden aber diese Stralen unter andern Winkeln gebrochen, so wird der Kranz oder Ring nur weiß glänzend erscheinen. Der innere Raum zwischen dem Ringe und dem Mond muß gegen diese Farben, Lichtschattirungen und Zurückwerfungen merklich abstechen, und daher scheint er dunkel zu seyn. Einige Naturforscher leiten, nach Huyghens sehr sinnreicher Hypothese, die Ursache der Ringe um den Mond von vielen in der Luft befindlichen runden Hagelkörnern her, die eine durchsichtige Oberfläche von Eis oder Wasser haben, in welchen die Lichtstralen des Mondes wie von cylindrischen Spiegeln dergestalt gebrochen und zurückgeworfen werden können, daß sie uns lichte oder gefärbte Ringe um diesen Himmelskörper darstellen.

Auch um Venus, Jupiter, Sirius und mehreren hellen Sternen zeigen sich zuweilen ähnliche, wiewol viel kleinere und schwächere Ringe. Ich erinnere mich, einst am den Sirius einen kleinen Ring 4 bis 5 Grad im Durchschnit bemerkt zu haben. Diese Ringe werden ohne Zweifel von der Brechung der Lichtstralen der Sterne in subtilen Dünsten der Atmosphäre auf gleiche Art wie beym Mond und der Sonne gebildet.

Zuweilen und gemeiniglich im Herbst und Frühling erscheinen beym wahren Monde zwey oder mehrere Nebenmonde. Es formiren sich nämlich um den Mond die vorher erwähnten glänzenden oder gefärbten Ringe. Diese durchschneiden oder berühren andere Bögen, und an diesen Stellen zeigen sich auf beyden Seiten des Mondes und auch wohl über und unter demselben, die Nebenmonde die meiste Zeit als unförmliche Bilder, welche schwächer erleuchtet, gewöhnlich kleine Schweife hinter sich haben, und oftmals gefärbt erscheinen. Die glänzenden farbigen Ringe und Nebenmonde,

beren Zahl bis 6 gehen kann, rücken mit dem Mond am Himmel fort, und dauern 3 bis 4 Stunden. Die Luft ist alsdann gewöhnlich still und nicht vollkommen heiter. Der Wind zerstreuet diese Lusterscheinung, auch wird sie nicht weit umher zugleich bemerkt. Aus diesen letzten Erfahrungen folgt schon, daß sie in der untern Luft entstehen muß, und gleichfalls eine Wirkung vieler Lichtstralenbrechungen und Zurückwerfungen in der Atmosphäre ist; allein wie eigentlich die Luft beschaffen seyn muß, um selbige unsern Augen vollständig darzustellen, ist zu erklären keine geringe Schwierigkeit. Am wahrscheinlichsten ist die Meinung, daß alsdann eine Menge kleiner länglichter Eiszapfen oder Nadeln in der Luft vorhanden sind, die eine undurchsichtige Kugel haben, und an deren unterm Ende ein Wassertropfen hängt, welcher sich wegen seiner größern Schwere aufrecht schwebend erhält. Die Lichtstralen werden in diesen Eiszadeln gebrochen und wie von den Oberflächen cylindrischer Spiegel zurückgeworfen, da dann ihrer viele neben einander die Ringe, und und wo sie sehr zusammen gehäuft sind, ein falsches Mondenbild hervorbringen können. Diese Hypothese scheint dadurch eine Bestätigung zu erhalten, daß man wirklich an einigen Orten dergleichen Eiszadeln während einer solchen Erscheinung aus der Luft herab fallen gesehen. Die Erscheinung der Nebensonnen hat mit der der Nebenmonde eine große Ähnlichkeit, und unfehlbar einerley Ursprung \*). Zuweilen gehen auch quer über den Sonnen- oder Mondkörper lichte Striemen, die sich horizontal und vertikal unter rechten Winkel

\*) Man findet eine Beschreibung und Abbildung von erschienenen Nebenmonden und Nebensonnen in Wolfs Naturlehre, S. 312. In Bergmanns Weltbeschreib. 1stem Theil, S. 314 u. f. kommt ihre Beschreibung gleichfalls unter den Lusterscheinungen vor.



### 542 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

durchschneiden, und also Kreuze formiren; man leitet die Entstehung gleichfalls von vielen sich alsdann in der Luft aufhaltenden Eishadeln her.

Es zeigt sich auch, aber nur selten, des Nachts bey nach einem gefallenem Regen, dem scheinenden Monde gerade gegen über, ein Regenbogen mit den matten Farben des gewöhnlichen; er wird aber nur um die Zeit, da der Mond beinahe im vollem Lichte ist, bemerkt, und entsteht übrigens auf eine ganz ähnliche Art, wie der Sonnenregenbogen, durch die in den fallenden Regentropfen unter dem dazu erforderlichen Winkel sich brechenden und zurückgeworfenen Lichtstrahlen des Mondes.

Die Abend- und Morgendämmerungen gehören auch mit unter die glänzenden Lüsterscheinungen, und es ist von denselben schon vorher bey Erklärung der Wirkung der Strahlenbrechung geredet worden. Noch bemerken die neuern Naturforscher eine Gegendämmerung. Diese zeigt sich bey heitrer Luft kurz nach dem Untergange und vor dem Aufgange der Sonne, derselben gerade gegen über. Wenn die Sonne kaum untergegangen ist, so steigt am östlichen Himmel ein flacher blau und purpurfarbener Abschnitt, über welchem ein blaßrothlicher Bogen steht, empor. Zuweilen läßt sich zwischen dem Abschnitt und dem Bogen ein weiß- und gelblicher Rand mit matten Farben erkennen. So wie sich die Sonne unter den Horizont senkt, steigt diese Gegendämmerung am Morgenhimmel weiter herauf, bis der Abschnitt grau wird und in den Schatten der Nacht übergeht. Der Bogen ist oft noch im Scheitelpunkte zu erkennen. Diese Gegendämmerung, welche sich vor Sonnenaufgang bey heitrer Luft am westlichen Himmel unter ganz ähnlichen Erscheinungen zeigt, entsteht wie der Regenbogen, nur daß bey

## Von einigen Lusterscheinungen. 543

erselben die Brechung und Zurückwerfung der Lichtstrahlen in der unter dem Horizonte stehenden Sonne über uns in der Luft geschieht.

Nicht selten bemerkt man des Nachts bey einem sternklaren Himmel in der Luft einen glänzenden Stral, der eine Strecke fortschießt und dann verschwindet, oder es läßt sich ganz eigentlich, als wenn plöblich ein Stern herabfällt und verlöscht; zuweilen zieht er einen hellen oder auch trüben Stral eine Weile hinter sich. Ein andermal erscheinen unversehends kleine hellglänzende Kugeln, welche langsamer herabsinken und im Fallen verschwinden. Diese Erscheinungen sind unter der Benennung der fallenden Sterne, Sternschüsse, Sternschnuppen, bekannt. Der gemeine Mann sagt auch, daß sich alsdann ein Stern reinige. Da sie niemals bey dem bewölkten Himmel gesehen werden, auch keinen Knall von sich hören lassen, so müssen sie über alle Wolken und in der höchsten Lustregion entstehen. Wenn sich selbst eine Mischung subtiler brennbarer Theile durch die Elektricität der Luft oder einer chemischen Gährung schnell entzündet, und dann senkrecht herunter schießt, so muß es uns in der Entfernung vorkommen, als wenn ein leuchtender Körper in der scheinbaren Größe eines Sterns (welchen der unwissende leicht mit einem wirklichen Sterne verwechselt) vom Himmel herab fällt. Vermuthlich schießen diese entzündeten oder elektrisch glänzenden Massen so lange fort, bis sie in den feuchten Dünsten der untern Luft verlöschen; denn daß von denselben eine wirkliche Materie bis zur Erdoberfläche kommen sollte, wie sich einige vorgestellt haben, ist noch nicht erwiesen.

Der ziehende Drache, die hüpfende Ziege, Sackeln, rennende Balken, und andere leuchtende Meteore, ha-



### 344 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

ben vermuthlich theils mit den fallenden Sternen einerley Art und Beschaffenheit, und sind von denselben nur in der Größe und Figur unterschieden, theils können selbige auch aus zähen und groben Dünsten der untern Luft, die durch eine Gährung ihrer Urstoffe ein phosphorisches Licht von sich geben, und von Wind in allerhand zufällige Gestalten und Bewegungen fortgeführt werden, entstehen. Der gemeine Mann hat ihre seltsamen Namen nach seiner Einbildung und eingeschränkten Einsicht erdichtet. Zuweilen sind auch diese Erscheinungen wirklich keine Meteore, sondern werden von gewissen leuchtenden Insekten bewirkt, die oft bey nächtlicher Weile in großen Schaaren herumfliegen.

Man sieht auch dann und wann des Nachts größere Feuer- oder Glanzkugeln schnell durch die Luft fahren. Einige gleichen runden brennenden Körpern, die aus verschiedenen Oeffnungen Rauch und Flammen von sich auslassen. Sie leuchten oft sehr stark, verschwinden entweder auf der Stelle wieder, wo sie erscheinen, oder fliegen mit großer Schnelligkeit fort, ziehen auch zuweilen glänzende Schweife nach sich. Die Dauer ihrer Sichtbarkeit ist gewöhnlich nur einige Sekunden. Einige zertheilen sich ohne Geräusch; andere verursachen ein Säusen in der Luft und zerspringen mit einem großen Knalle. Diese Feuerkugeln sind um so viel merkwürdiger, da sie nach allen Beobachtungen eine ansehnliche Höhe in der obern Luft, und oft einige tausend Fuß im Durchschnitt haben müssen. Ihre Geschwindigkeit übertrifft auch vielmal den Flug einer Kanonenkugel. Daher haben die neuern Naturforscher die Meinung aufgegeben, selbige noch von den Dünsten unserer Atmosphäre herzuleiten, und halten sie für gewisse Theile, die sich durch die allgemeine Anziehungskraft im Weltraume zuweilen hie und da zusammen-



menballen, und welchen die Erde in ihrem Laufe begegnet, ehe sie zur Sonne fallen. Andere glauben ihren Ursprung aus entzündeten gröbern Theilen der Zodiacalmaterie erklären zu können. Die niedrigsten mögen wohl eine Anhäufung brennbarer Materien unsers Dunstkreises seyn, die in der höhern Luft, vermöge ihrer Mischungen, in eine Gährung gerathen, oder von einem elektrischen Feuer entzündet werden, und dann entweder auf der Stelle verbrennen, oder durch irgend eine heftige Bewegung fortgetrieben werden. Zuweilen sieht man auch nach einem Gewitter Feuerkugeln heruntersinken, die aber von einer andern Art zu seyn scheinen \*).

Die gewöhnlichen Gewitter, deren Erscheinung bekannt genug ist, fallen im Sommer nicht selten mit großer Heftigkeit zur Nachtzeit ein. Ihre Entstehung und Wirkung wird am richtigsten aus den wechselseitigen und von einander verschiedenen elektrischen Eigenschaften der Erdoberfläche, des Dunstkreises und der Wolken erklärt. Das Wetterleuchten ohne Donner, welches vornehmlich in den warmen Nächten des Nachsommers bey heittrer Luft niedrig am Himmel häufig bemerkt wird, entsteht die meiste Zeit aus Wolken nahe unterm Horizonte, die man oft von einer Anhöhe gewahr wird; oder es ist der Wiederschein eines Blizes, wenn die Gewitterwolken tiefer unter dem Horizonte stehen, und der Donner in der großen Entfernung nicht gehört wird.

Das Nordlicht ist unter allen nächtlichen Lusterscheinungen eine der merkwürdigsten und oftmals der prächtigsten. Es zeigt sich in unsern nördlichen Ländern gemeinlich vom Anfange des Herbstes, bis zum Anfange des Früh-

\*) Siehe Wolfs Naturlehre S. 332. Muschenbroeks Grundgesetzen der Naturwissenschaft, S. 1327. Bergmanns Weltbeschreibung 1sten Theil, Seite 329.

546 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

länges, bey heiterer stiller Luft, und wenn der Mond nicht helle scheint \*). Die Erscheinung desselben geschieht auf mancherley Art. Die mehreste Zeit wird man nur in der Nacht gegen Norden einen der aufgehenden Dämmerung gleichenden Lichtschimmer gewahr. Es scheinen auch wie und da bewegliche helle Streifen und weißliche Wolken hinzuzufahren. Wenn aber der Nordschein recht vollständig werden soll, so pflegt sich einige Stunden nach Sonnenaufgang, oder auch schon eher, und selten nach Mitternacht, am nördlichen Himmel, die mehreste Zeit gegen Nordwesten, ein dunkler, von einem Circulabschnitt begränzter Raum niedrig am Horizonte zu zeigen. Dieser erhebt sich etwas weiter herauf, und wird von einem glänzenden Bogen eingeschlossen, aus welchem bald lichterhelle Strahlen senkrecht in die Höhe fahren; man sieht auch hin und wieder verschiedene Leuchtungen und irreguläre Lichtausflüsse. Die ausfahrenden Lichtsäulen bekommen gelbliche und röthliche Farben, und ziehen sich in verschiedenen glänzenden und durchsichtigen Wolken zusammen. Mittlerweile scheint der dunkle Abschnitt am Horizonte durch die ausfahrenden Lichtsäulen und Strahlen aufgelöst zu seyn; die ganze Masse geht auseinander, und den ganzen Himmel umziehen oft bis über den Scheitelpunkt nach Süden glänzende Erscheinungen mit den vortreflichsten Farbenshattirungen, vornehmlich der purpurrothen, gelben

\*) Auch um den Südpol entstehen dergleichen nächtliche Erscheinungen. In *Wales und Bayly Astronomical Observations, made in the Course of a Voyage towards the South Pole etc.* 4to. Lond. ist auf der 4ten Kupfertafel ein Südlicht abgebildet, wie es den 17. Febr. 1773 frühmorgens, unterm 21<sup>ten</sup> westl. Länge von London, und 38<sup>ten</sup> südl. Breite, also im Ocean südlich unter der Magellansstraße, beobachtet worden.



und seladongrünen, welche zuweilen wellenförmige zitternde Bewegungen machen. Wenn das Nordlicht zu seiner vollen Schönheit gelangt, so formiren die Lichtausflüsse und farbigen Bogen gemeiniglich um den Scheitelpunkt herum, etwas nach Süden, entweder einen kleinen länglichen Ring, oder die Gestalt einer Krone, aus welchen farbige lichte Strahlen nach allen Gegenden des Horizonts ausfahren. Sehr merkwürdig ist es, daß man durch alle Lichtstrahlen, Säulen und glänzende Farbenmischungen des Nordlichts mit bloßen Augen, außer den Fixsternen erster, auch die von geringern Größern funkeln sieht \*). Zuweilen macht sich ein sonst eben nicht starkes Nordlicht durch einen von demselben ganz abgeordneten lichten Bogen merkwürdig, welcher den ganzen Himmel vom Morgen gegen Abend bis über den Scheitelpunkt umzieht, und sich oft weit nach Süden neigt \*\*). Die Nordlichter zeigen sich in gewissen Jahren häufig, in andern viel seltener \*\*\*).

Um die Entstehung dieses sonderbaren Lustscheines, welchen der gemeine Mann furchtsam anstaunt und daraus Prophezeihungen wagt, zu erklären, haben die Naturforscher bereits viele Meinungen und Hypothesen erdacht, welche aber zum Theil ohne weitere Prüfungen, von einer gesunden

\*) Durch Fernröhre zeigen sich auch die kleinsten Sterne in diesem gewöhnlich gefärbten Schimmer des Nordlichts. So konnte ich auch am 11. Februar 1779 durch eine feuerroth glänzende Wolke des Nordlichts den damals sichtbaren kleinen Kometen mit einem siebenfüßigen Fernrohre deutlich erkennen.

\*\*) Ein dergleichen Bogen zeigte sich hier zu Berlin im Jahre 1774 den 14. März, und im 1777sten Jahre den 26. Februar.

\*\*\*). Es ist äußerst merkwürdig, daß seit verschiedenen Jahren sich kein starkes Nordlicht in unsern Gegenden gezeigt hat.



## 548 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

Vernunft sogleich in das Gehirn ihrer Erfinder zurückgeworfen werden. Andere kommen vielleicht der Wahrheit näher; unterdessen würde es zu weitläufig seyn, hier auch nur die vornehmsten anzuführen. Nach der wahrscheinlich richtigsten Erklärung wird der Nordschein über die höchsten Gegenden unserer Atmosphäre gesetzt, wo der Aether anfängt, zu welcher Höhe keine Dünste von der Erd- und Meeresoberfläche mehr aufsteigen können. Hier kommen die elektrischen Theile des Aethers zuweilen mit den ihnen zunächst angrenzenden feinsten Lufttheilen der Atmosphäre in eine außerordentliche Bewegung, deren Entstehungsgrund wir freilich noch nicht wissen, und sind in Verbindung mit der magnetischen Materie, die sich vornehmlich bey den Polen stark anhäuft, die wirkenden Ursachen aller Erscheinungen, die wir bey dem Nordlicht sehen. Daß die magnetische Materie, die beständig nach den Polen hin um unsern Erdball strömt, hiebey in eine außerordentliche Bewegung geräth, haben die Beobachtungen gezeigt, da bey einem starken Nordlichte die Magnetsadel hin und her schwankte. Ueberdem können viele Erscheinungen des Nordlichts durch elektrische Versuche nachgemacht werden. Daß die Materie des Nordlichts ungemein subtil seyn müsse, und nicht eine Gährung oder Entzündung der groben irdischen Dünste in der Luft seyn könne, beweisen hinlänglich, dessen keiner Glanz, lebhaftre Farben und Durchsichtigkeit. Die Meinung des Herrn Mairan hat auch viele Wahrscheinlichkeit, daß nämlich zur Zeit eines Nordlichts eine ansehnliche Menge Zodiacalmaterie in unsern Luftkreis und vornehmlich gegen die Pole falle, und entweder als mit Luft umgeben phosphorisch leuchte, oder im Fallen elektrisch werde. Hiernach ließen sich die Erscheinungen der dunklen Bogenabschnitte, Streifen, die rauchende Materie, welche

sich zuweilen zeigt, von fallenden noch nicht angezündeten Theilen herleiten. Die angezündeten werden durchsichtig, und verursachen, durch die Brechungen, Farben und Erleuchtungen. Das Stralenschießen kann von Entzündungen der Materie nach den Strecken, wo sie angetroffen wird, oder von Lichturückwerfungen der noch nicht entzündeten Materie erklärt werden. Diese fallenden fremden Theile werden auch den Strom der magnetischen Materie föhren, und dadurch die Schwankung der Magnetnadel veranlassen. Obgleich bey diesen Voraussetzungen noch manche Schwierigkeiten unaufgelöst bleiben, so werden doch hoffentlich mehrere Beobachtungen der künftigen Zeiten dieselben in ein näheres Licht setzen, und endlich eine vollständige und richtige Erklärung dieser prächtigen Naturerscheinung liefern \*).

\*) Die Nordlichter werden in Schweden, Lappland und den Gegenden des Nordpols im Winter fast alle Nächte hindurch sehr glänzend und prächtig gesehen, und tragen daselbst, bey der langen Abwesenheit der Sonne, zur nächtlichen Erleuchtung nicht wenig bey. (Siehe des Herrn v. Maupertuis Figur der Erde, bestimmt bey'm Polarcirkul; S. 50.) In Grönland wird der Nordschein mehrentheils gegen Süden beobachtet; in einer größern Entfernung vom Pol erscheint er am nördlichen Theile des Horizonts, und zeigt sich immer niedriger im Norden, je weiter man gegen Süden kommt. Im mittägigen Spanien und südwärts von Lissabon sollen selbige niemals zu Gesicht kommen. Eine nähere Beschreibung des Nordlichts, nebst Anzeige und Prüfung der mehresten darüber ausgedachten Hypothesen, findet sich unter andern in einer kleinen 1770 zu Lübeck herausgekommenen Schrift vom Herrn M. Behn, betitelt: Das Nordlicht, nebst einer Abbildung, wie es sich 1770 den 18ten Januar zu Lübeck zeigte. Der Herr v. Mairan handelt darüber weitläufig in seinem schon oben angezeigten *Traité physique et historique de l'Aurore boréale*. In Wolfs, Krügers und

### Etwas von dem, was die Fernröhre am Himmel Merkwürdiges zeigen.

Ich kann hier nur allgemein anzeigen, was die Liebhaber der Sternkunde, welchen es in unsern Zeiten selten an Gelegenheit fehlen wird, zum Besitz eines mittelmäßigen, oder größern gemeinen, oder auch achromatischen Fernrohrs \*) Spiegel-Teleskops u. zu gelangen, durch dieselben am Himmel zu beobachten haben.

**Sonnensflecke.** Diese zeigen sich schon durch mittelmäßige Fernröhre als dunkle Flecke von unregelmäßiger Gestalt und Größe auf der Sonnenscheibe. Sie erscheinen aber

Muschbroecks Naturlehre, imaleichen Bergmanns Weltbeschreibung in dem Theile, sind gleichfalls die alten und neuen Meinungen vom Nordlichte zu finden. Herr Zell sucht im Anhange zu seinen Ephemeriden vom Jahre 1777 zu beweisen, daß die Nordlichter bloß vom Sonnen- und Mondlichte, und zwar nach dem verschiedenen Stande dieser Himmelskörper unter dem Horizonte, ihren Ursprung nehmen.

\*) Ein achromatisches Fernrohr von Dollond, Ramsden, Wairne u. ist für einen Liebhaber der Sternkunde zum Gebrauche viel bequemer, als ein Spiegel-Teleskop von gewöhnlicher Einrichtung, weil ersteres die himmlischen Gegenstände leichter findet und ein größeres Feld übersehen läßt, auch weit mehr Licht und Deutlichkeit gewährt. Ein 24füßiges von Ramsden, die Röhre und der Fuß ganz von Messing, sehr sicher aufzustellen und bequem zu regieren, welches auch auf entlegene irdische Gegenstände, eben so wie am Himmel, recht gute Dienste leistet, z. B. den Ring des Saturns, die Trabanten des Jupiters u. u. ungemein deutlich zeigt, kostet gegenwärtig hieselbst mit Kasten und Zubehör etwa 110 Thaler in Golde. Mein 34füßiges sehr gutes Dollondisches Fernrohr habe ich schon vor verschiedenen Jahren für 160 Thaler in Golde aus London erhalten.



### Etwas von dem, was die Fernröhre ic. 551

nur von Zeit zu Zeit, und rücken mehrentheils durch die mittlern Gegenden der Sonne, etwa in 13 Tagen, vom östlichen zum westlichen Rande fort. Ihre Anzahl und die Dauer ihrer Sichtbarkeit ist sehr veränderlich. Bald sind verschiedene auf einmal zu sehen, und ein andermal nur einzelne, es gehen auch oft Monate hin, ehe einer bemerkt wird. Sie erscheinen und verschwinden zuweilen mitten auf der Sonnenscheibe. Einige dauern Monate lang, und kommen nach 13 Tagen am östlichen Sonnenrande wieder zum Vorschein, nachdem sie am westlichen unsichtbar geworden. Am Rande erscheinen sie schmaler, als in der Mitte der Sonne. Durch beträchtlich vergrößernde Fernröhre zeigen die größern gemeiniglich in der Mitte einen dunklern Kern, den ein Nebel oder Schatten umgiebt. Zuweilen erblickt man ganze Fleckenstriche und Gruppen über einen größern oder geringern Theil der Sonnenoberfläche ausgebreitet. Man hat auch oft in der Sonne einzelne schattirte Stellen oder Flecke in einem weißlichem Lichte, als der übrige Sonnenkörper zeigt, bemerkt, welche Sonnensackeln genannt werden. Auf dem ersten Kupferblatte sind die gewöhnlichen Gestalten der Sonnenflecke abgebildet \*).

Die Oberfläche des Mondes erscheint bereits den bloßen Augen aus lichten und dunklern Theilen zusammengesetzt, und schon mittelmäßige Fernröhre zeigen sowol in den hellern als dunklern Gegenden sehr viele einzelne Flecke, runde Gruben, Erhöhungen, Streifen und Lichtschattirungen. Diese Mondflecke behalten beständig einerley Lage gegen einander, und scheinen nur monatlich gemeinschaftlich

\*) Die Sonnenflecke wurden bald nach Erfindung der Fernröhre, um das Jahr 1612, fast zu gleicher Zeit von Scheiner, Fabricius, Galiläus und andern entdeckt.

Unebenheiten und  
 fläche haben müsse  
 des Mondes im v  
 vier Tage nach  
 tet erscheint. Ge  
 fieden eigene Nam  
 der Erde, und diese  
 nomen x., begeleg  
 lichsten, und nach  
 Zahlen und Buchsta  
 Orimalbus 1  
 Aristarchus 2  
 Kepler 3  
 Cassenbus 4  
 Schifard 5  
 Lunsbergs 6  
 Rheinhold 7  
 Copernicus 8  
 Delion 9  
 Bullialdus 10  
 Eratosthenes 11  
 Timocharia

pfer abgebildet worden, zu bemerken sind, ist vorhin schon geredet worden. Eben dies zeigt sich am Merkur aus ähnlichen Ursachen, wie bey der Venus; unterdessen erfordern diese Beobachtungen schon größere Fernröhre, und können auch nur selten angestellt werden, da dieser Planet nur zuweilen in der Abend- oder Morgendämmerung zum Vorschein kommt. Wenn Venus und Merkur über die Hälfte erleuchtet sind, so ist es hiebey nothwendig, zur Verminderung ihres lebhaften Glanzes, ein etwas geschwärzter oder gefärbtes Planglas vor das Okular des Fernrohrs zu setzen, um die Gestalt ihrer nicht völlig erleuchteten Halbkugel desto schärfer und deutlicher zu sehen.

Mars erscheint auch, wenn er 90 Grad von der Sonne steht, und entweder des Morgens oder des Abends um 6 Uhr culminirt, durch gute Fernröhre nicht völlig erleuchtet, und in der Gestalt, wie das erste Kupfer ihn abbildet. Jupiter, Saturn und Uran sind zu weit von der Erde weg, als daß sie in ähnlichen Stellungen einen durch unsere Fernröhre noch merklichen Theil ihrer dunkeln Halbkugel uns zuwenden sollten.

Die vier Trabanten des Jupiters lassen sich bereits durch 3- oder 4füßige gemeine Fernröhre deutlich erkennen. Es ist von ihren Erscheinungen bereits oben das nöthigste angezeigt. Ihre Stellung für den 1sten May 1778 zeigt das erste Kupfer \*).

Der Ring des Saturns gehört besonders unter die Merkwürdigkeiten des Firmaments. Durch mittelmäßige achromatische Fernröhre ist er schon zu erkennen, weit besser

\*) Die Trabanten des Jupiters wurden bald nach Erfindung der Fernröhre im November des Jahrß 1609 von Simon Marius zuerst entdeckt.



### 554 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

aber fällt er durch diejenigen, die eine stärkere Wirkung thun, in die Augen. Seine verschiedenen periodischen Gestalten sind auf der 1sten Kupfertafel abgebildet, deren Erklärung im 2ten Abschnitt dieser dritten Abtheilung vorgekommen \*). Von den sieben Trabanten des Saturns sind, ihres schwachen Lichtes wegen, auch durch sehr gute Dollondische Fernröhre oder Teleskope nur einige sichtbar, bloß Herschels vierzigfüßiges Teleskop zeigt sie insgesammt \*\*). Das erste Kupferblatt bemerkt die Stellung der bisher bekannten fünf Trabanten und des Ringes für den 1sten May 1778.

\*) Herr Herschel hat die wichtige Entdeckung gemacht, daß sich der Ring in 10 St. 32 Min. umdreht, und glaubt auch, daß derselbe eigentlich aus zweyen um und neben einander liegenden concentrischen Ringen bestehe.

\*\*) Galiläus, der zuerst den Saturn im Jahr 1610 durch Fernröhre beobachtete, glaubte denselben aus drey Körpern zusammen gesetzt zu sehen, und auch lange nach ihm konnten die Astronomen die Ursache der veränderlichen Gestalten dieses Planeten, aus Mangel besserer Fernröhre, nicht entdecken, bis endlich Huyghen um das Jahr 1659 dieselbe von einem frey um den Saturn schwebenden Ring herleitete. Von den bisher bekannten 5 Trabanten des Saturns wurde der 4te von Huyghen im Jahr 1655 mit einem 12füßigen Fernrohr entdeckt, den 5ten fand Cassini im Jahr 1671 mit einem 17füßigen, den 3ten im folgenden Jahr mit einem 35füßigen, und endlich den 1sten und 2ten im Jahr 1684 mit einem 136füßigen Fernrohr. Anseht lassen sie sich durch ungleich kürzere achromatische Fernröhre und Spiegel Teleskope erkennen. Herr Wargentin versichert, alle 5 durch ein 10füßiges Dollondisches Fernrohr gesehen zu haben, Da die Bahnen dieser 5 Trabanten, so wie der beiden neulich entdeckten, eine starke Neigung gegen die Ebene der Saturnbahn haben, so können sie sich nicht allein ost, und westwärts, sondern auch süd, und nordwärts vom Saturn zeigen, und dies

Etwas von dem, was die Fernröhre zc. 555

Außer den Flecken in der Sonne und dem Monde zeigen sich auch in den mehresten Planeten durch gute Fernröhre Flecke und Streifen, wovon einige veränderlich sind. Der Jupiter erscheint vornehmlich (s. die 1ste Kupfertafel) mit einigen deutlich sich auszeichnenden dunklen Streifen oder Banden, die einer und derselben Richtung unter sich sind fast mit den Stellungen Trabanten parallel vom Morgen gegen Abend über seine Scheibe gehen, auf und zwischen welchen sich zuweilen einzelne dunkle Flecke zeigen. Mars hat einzelne, oft große dunkle Stellen, imgleichen Venus, welche zum Theil auf der ersten Kupfertafel vorgestellt sind. Bey der Venus zeigt sich in ihrem zu- und abnehmenden Lichte der den lichten Theil begrenzte innere elliptische Bogen durch stark vergrößernde Fernröhre ausgezackt, und zuweilen mit abgesonderten einzelnen Lichtpunkten, woraus sich ausseheulich, wie bey dem Mond, ergibt, daß Ungleichheiten auf ihrer Oberfläche sich befinden. Im Saturn haben einige Astronomen schwache Streifen, und Herr Herschel auch einen kleinen Fleck beobachtet. Auf dem Uran sind, wegen seiner großen Entfernung, auf dem Merkur hingegen wegen seiner Nähe bey der Sonne, noch keine Flecke bemerkt worden.

Die Fernröhre zeigen ferner in allen Gegenden des Himmels, und vornehmlich in der Milchstraße, eine außerordentlich größere Anzahl Fixsterne, als das bloße Auge unter-

erschwert ihre Auffuchung, zumal wenn ihre jedesmalige genaue Stellung durch eine Berechnung im voraus nicht bekannt ist, weswegen leicht kleine in der Nachbarschaft stehende Fixsterne mit Trabanten verwechselt werden können. Bey einer, wenigstens 200maligen Vergrößerung meines sehr guten 3½füßigen Dollondischen Fernrohrs fand ich mit aller Mühe bis jetzt höchstens nur drey Saturntrabanten.

Fernrohre gegen 60 Stern  
mit vielen dieselben umg  
Krippe im Krebs aus eini  
Die Nebelsterne ode  
Himmel durch Fernrohre,  
kleiner Sterne (Sterngrupp  
oder einen Lichtschimmer ein  
Licht = oder neblichte Flecke  
recht sehr die Aufmerksamkeit  
Jahre 1777 hatte ich ein Ver  
bracht, die alle in unsern Geg  
meiner kleinern Vorstellung  
tern 10. geht ihre Anzahl auf  
melkarte, 20 Blätter im gr  
2300 Nebelflecke, Sternhaufe  
einiger der vornehmsten gegen d  
sind auf dem Isten Kupfer abge  
oder Zahlen bemerkten Sterne  
nung in Flamsteeds Karten vor,  
durch Fernrohre um diese Nebelf  
würdige Nebelfleck, welcher de  
Doppelmayr (1 und 2 8 nach  
des Orions ummaicht dessen



er größte mit bloßen Augen deutlich zeigt (s. Seite 319).  
 . Ein runder, sehr kenntlicher Nebelfleck im Herkules,  
 wischen den Sternen H (π) und D (ζ), dem erstern am  
 nächsten; er hat, durch Ferngläser betrachtet, zwey kleine  
 Sterne nahe bey sich. 4. Der Nebelfleck, oder eigentlicher,  
 ie Sterngruppe beym westlichen Fuße des Antinous zwischen  
 en Sternen A und G (κ und λ nach Flamsteed) am Rande  
 es Sobieskischen Schildes (s. Seite 275). 5. Ein  
 ebelfleck im Fuhrmanne südwärts unter dem Sterne C δ.  
 . Ein Nebelfleck westlich nahe über dem Sterne C oder ζ  
 m südlichen Horne des Stiers. 7. Zwey Nebelflecke nicht  
 eit von einander im Ophiuchus westlich über dem Sterne  
 (No. 30. nach Flamsteed). 8. Ein kleiner Nebelfleck nord-  
 wärts zwischen A (ε) am Maule des Pegasus und D (δ) im  
 kleinen Pferde. 9. Ein sehr kenntlicher Nebelfleck ostwärts  
 ahe über dem Sterne G (λ) am Bogen des Schützen.  
 ußer diesen sind noch folgende zu merken. Ein Sternhäuf-  
 ein ost- und westwärts der beyden kleinen Sterne m und n  
 r. 2 π) beym Schwanz des Schwans; ein Nebelfleck  
 westlich bey dem Stern A (α) im großen Triangel; ein  
 Sternhäuflein zwischen Algol und Alamak; zwey Stern-  
 ruppen im Fuhrmanne nordlich über dem Sterne B (σ)  
 m nördlichen Horne des Stiers; ein neblichtet Sternhäuf-  
 ein nahe östlich über Propus vor den Füßen der Zwil-  
 inge; ein Sternhäuflein unter dem Sirtus; zwey kleine  
 ebelflecke nahe beysammen östlich bey dem Stern Y (α) am  
 hre des großen Bären; ein Nebelfleck nordlich über  
 indemiatrix in der Jungfrau \*); ein Nebelfleck im Scor-

\*) Die Nebelflecke und überhaupt die kleinern Fixsterne und Ko-  
 meten lassen sich am besten durch ein sogenanntes Nachsefern-  
 rohr oder einen Sternensucher finden. Dies ist ein kurzes

### 358 Dritte Abtheilung, dritter Abschnitt.

pione zwischen Antares und dem Stern E ( $\epsilon$ ); ein Nebelfleck und Sternhaufen in der Milchstraße nordlich F ( $\mu$ ) am Bogen des Schützen; ein Nebelfleck am Kopf Wassermanns; ein anderer am Berge Manalus beim Hals der Schlange; noch einer unter B und  $\gamma$  an der östlichen Schulter des Ophiuchus. Herr Herschel hat seit Kurzem das Verzeichniß der Sterne, Sterngruppen und Nebelflecke ungemein vermehrt und bereits zweytausend derselben durch seine vortreflichen Teleskope entdeckt. Diese Verzeichnisse stehen in den astronomischen Jahrbüchern für 1791 und 1794 <sup>23</sup>).

Fernrohr mit einem breiten Objectiv: und Okularsah einen beträchtlichen Raum am Himmel mit der erforderlichen Helligkeit zu übersehen. Ein Dollondischer Sternennachbilde ohne Gestell, welches ungemein gut ist, kostet jetzt etwa 30  $\text{Rthlr}$ . In der Gegend am nördlichen Flügel der Jungfrau haben Messier und Herr Herschel eine ungemein zahlreiche Sammlung kleiner Nebel, oder schwacher Lichtflecke beobachtet. <sup>24</sup>) Herr Herschel hat acht Klassen derselben bemerkt, und in beyden Verzeichnissen:

1. Klasse: 215 glänzende Nebelflecke.
2. — 768 schwach erleuchtete Nebelflecke.
3. — 747 sehr schwach schimmernde Nebelflecke.
4. — 58 planetarische Nebelflecke, Sterne mit farbenem Nebel, kurzen Strahlen, merklichen Gestalten.
5. — 44 sehr große Nebelflecke.
6. — 35 sehr gedrängt stehende und reichhaltige Haufen.
7. — 55 sehr dichte Haufen von größern oder kleineren Sternen.
8. — 78 ungleich zerstreute Sternhaufen, deren Stellungen insgesamt in meinen großen Himmelskarten vorkommen.



Die Sterne: C oder Mesarthim im Widder; A oder Castor an den Köpfen der Zwillinge; γ oder E in der Jungfrau, Mizar im großen Bären, und verschiedene andere erscheinen durch gute Fernröhre doppelt, welches zum Theil schon bey der monatlichen Gestirnsbeschreibung angezeigt ist. Herr Herschel hat auch über 700 neue, doppelte, reysfache, vierfache zc. Sterne entdeckt, wovon aber die meisten nur durch sehr stark vergrößernde Fernröhre sich zeigen. (S. meine astron. Jahrbücher für 1786 und 1790.)

Von den neuen oder veränderlichen Sternen sind auch daselbst am gehörigen Orte die vornehmsten angemerkt. Einige sind erst seit wenigen Jahren bekannt geworden, als der helle Stern am Kopfe der Medusa, Algol; ferner: D der α im Antinous zc. Das erste Kupfer bildet die eigentliche Stellung des wandelbaren Sterns Z oder α am Halse des Wallfisches gegen benachbarte Sterne ab (s. Seite 355), imgleichen des veränderlichen Sterns p der α am Halse des Schwans (s. Seite 279).<sup>\*)</sup>

Endlich werden die Liebhaber der Sternkunde noch zu den Beobachtungen der Sonnen- und Mondfinsternisse; Bedeckungen der Fixsterne und Planeten vom Monde, der naher Zusammenkünfte des Mondes mit denselben; Verfinsterungen der Jupiterstrabanten; Bemerkung der Zeit, wann der Ring des Saturns für uns unsichtbar

\*) Die von Herrn Herschel entdeckten planetarischen Nebelflecke sind Himmelskörper von sonderbarer Art. Sie zeigen sich nur durch sehr vollkommene Fernröhre mit einem scharf begränzten Durchmesser, wie die Planeten, fast rund und von einem gleichförmigen Lichte, sind aber übrigens unbeweglich. In einem einfüßigen Teleskop erscheinen sie nur als Sterne 9ter Größe. S. astron. Jahrb. für 1788, Seite 242.



## Vierte

### Allgemeine Betrach- gel

Wenn der vernünftige Mensch sich vom Da-  
durch eine aufmerksame Be-  
trachtung auf eine mehr als ge-  
wöhnliche verdient bey diesem edlen Un-  
terschieden allgütigen Schöpfer an-  
gewiesene Erde seine nähe

Allgemein betrachtet ist  
Kreis-Ebene, wie sie dem Ki-  
sundern sie hat die Gestalt ein-  
etwas eingedrückt, welches de

\*) Diese Betrachtungen lieferte  
dieser Anleitung etc., die ich  
veranstaltete. Sie sind auch  
Augsburg, besonders abhandelt

## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 561

Beobachtungen am Himmel und geometrische Ausmessungen auf der Erdoberfläche gefunden. Auch die Größe derselben ist hiernach bekannt geworden. Ihr Umfang trägt 5400, und ihr Durchmesser 1720 deutsche Meilen aus. Ihre Oberfläche enthält über 9 Millionen Quadratmeilen, und ihr körperlicher Inhalt fast über 2662 Millionen würflichte Meilen.

Die äußere Rinde der Erdkugel besteht aus festen und flüssigen Theilen, oder ist in Länder und Meere abgetheilt. Von ihrer inwendigen Beschaffenheit weiß der Mensch wenig; denn die größten Tiefen, bis zu welchen man in die Erde gegraben, sind gegen ihren Durchmesser ganz unbedeutend; sie tragen noch nicht den zwanzigtausendsten Theil desselben aus, und dennoch zeigen sie schon merkwürdig-abwechselnde Lagen von ungleichartigem Erdreiche, in welchen der aufmerksame Naturforscher nicht selten den Schutt ehemals von Menschen oder Thieren bewohnt gewesener Oberflächen findet. Die Länder der Erde sind mit vielen Unebenheiten angefüllt. Weite unübersehbare Ebenen wechseln in vielen Gegenden mit flachen Anhöhen ab. In andern ziehen sich Ketten von Gebirgen und Thälern viele Meilen weit fort, und endlich wälzen sich hie und da ungeheure Berge auf, die ihre Gipfel weit über die Wolken erheben \*). Das Innere des festen Landes wird entweder von Seen benetzt, oder auch von Flüssen durchströmt, welche letztere von den erhabensten Gegenden herabfließen, und in mancherley Krümmungen oft durch große Strecken Länder fort-

\*) Die bis jetzt bekannten höchsten Berge tragen unterdessen in senkrechter Höhe noch nicht den 2000sten Theil von dem Durchmesser der Erdkugel aus; dies ist verhältnißmäßig kaum die Dicke des Papiers, womit ein Erd-Globus von einem Fuß im Durchmesser überzogen ist.

562 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

laufen, bis sie sich endlich mit erweiterten Ufern in Seen, oder in die offenen Weltmeere (Oceane) ergießen.

Diese Oceane umspülen die Länder der Erde von allen Seiten, und sind durch einen genau gleichförmigen Druck der festen und flüssigen Theile gegen den Mittelpunkt des Erdballs, von der Allmacht in ihren Ufern eingeschlossen. Sie bedecken bey weitem den größten Theil der Erdoberfläche, und nehmen, so viel bis jetzt bekannt ist, über 6 Millionen Quadratmeilen davon ein, da der aus demselben hervorragende Landrücken noch nicht 3 Millionen solcher Meilen austrägt. Dieser letztere bestehet überhaupt aus zwey großen Inseln, die die sogenannten vier Welttheile enthalten, und einigen tausend kleineren. Die eine Hauptinsel ist das zusammenhängende Europa, Asia und Afrika; und die andere Amerika. Hiernächst ist Neuholland die größte Insel, und wird mit seinen benachbarten Inseln in neuern Zeiten als der fünfte Welttheil betrachtet. Die überall zerstreueten kleinern Inseln werden mehrentheils zu der einen oder andern von den beyden erstern Hauptinseln gerechnet, und sind eigentlich nur die Gipfel oder Rücken der im Grunde des Oceans stehenden Gebirge. Im Meere finden sich außerdem Untiefen, Klippen, Sandbänke und Strudel *ic.*, und es ist, durch seine allgemein nach einer Gegend gerichteten oder periodisch veränderlichen Ströme, durch die tägliche Ebbe und Fluth, oder wenn die Winde seine Oberfläche beunruhigen, in einer beständigen Bewegung.

Nach den wohlthätigen Absichten eines allweisen Schöpfers sollten die Gefilde der Erde ein Aufenthalt für vernünftige Geschöpfe seyn, deswegen blieben sie keine unfruchtbare Einöden, sondern das feste Land sowol, als die Meere, wurden mit Pflanzen und Thieren besetzt, deren unzählig man-



## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 563

nigfaltige Gattungen und Organisationen der aufmerksame Naturforscher mit Erstaunen bewundert, und die zugleich auch diesen Zweck ihres Daseyns, nämlich zum Nutzen der Menschen zu dienen, erfüllen.

Die tausend Millionen Menschen, welche nach der wahrscheinlichsten Berechnung auf der Erde zugleich leben, theilen sich in Nationen, Geschlechter und Familien ab. Sie bauen und verändern die Oberfläche der Erde, suchen ihre Nahrung und die Befriedigung ihrer Bedürfnisse auf und unterhalb derselben; verschönern den Anblick der Natur durch Werke der Kunst, schlagen von einem Pol zum andern Wohnungen auf, wie es der Himmelsstrich, die Beschaffenheit des Erdreichs, ihre Sitten, Lebensart, Gebräuche erfordern, und machen sich durch die ihnen von Gott allgütig verliehene Vernunft alle übrigen Geschöpfe der Erde unterthan. Nur der Mensch hat das erhabene Vorrecht erhalten, sich mit seinen Gedanken zum Urheber seines Daseyns hinauf erheben, und die Größe, Macht und Güte desjenigen anbeten und dankbar preisen zu können, der die Gefilde der Erde, um solche zum angenehmen Wohnplatze vernünftiger Wesen einzurichten, mit mannigfaltigen Gütern segensvoll anfüllte und reizend schmückte.

Zunächst um unsere Erdkugel strömt, bis auf eine Höhe von wenigen Meilen, ein feines, durchsichtiges und elastisches Wesen, welches wir die Luft nennen. Sie dient vornehmlich allen lebendigen Geschöpfen zum Einathmen, das Feuer zu unterhalten, den Schall fortzupflanzen, den Wachsthum der Pflanzen und thierischen Körper zu befördern, und verschafft uns sonst noch viele Vortheile und Unannehmlichkeiten. Sie ist in ihrer untern, der Erdoberfläche zunächst benachbarten Region, die sich vielleicht kaum bis zur Höhe

### 564 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

von einer Meile erstreckt \*), und eigentlich die Atmosphö-  
 oder der Dunstkreis genannt wird, der Aufenthalt  
 Winde, welche bald sanft daher wehen, bald aber als ras-  
 Orkane die Natur erschüttern; das allgemeine Behältniß  
 welchem die Ausdünstungen aller animalischen und vegeta-  
 schen Körper der Erd- und Meeresoberfläche aufsteigen,  
 sich in Wolken zusammenziehen, die oft durch ihre glän-  
 zenden Gestalten und Farben das blaue Gewölbe des Him-  
 mels zieren; ein andermal aber, wenn sich durch mancherley (Ere-  
 rungen und Modifikationen erzeugte schädliche Dünste  
 ihnen anhäufen, und durch fürchterliche Stürze, Don-  
 nerschläge und deren Widerhall erschrecken. Gewöhnlich  
 werden diese Wolken auf den Flügeln des Windes getrie-  
 ben von einem Lande zum andern fortgetrieben, und lassen si-  
 cherabfallenden Regen, Schnee, Thau und Nebel auf,  
 dem Erdboden das von ihm Aufgestiegene, durch eine fr-  
 bare Befechtung wieder zurückzugeben.

Der Erdball wird von der Sonne, deren wohlth-  
 Strahlen überall Leben und Fruchtbarkeit verbreiten, er-  
 lichtet und erwärmt. Ihr täglicher Auf- und Untergang,  
 die Abwechselung von Tag und Nacht, und ihr jährli-  
 che Schräge gegen den Aequator von Westen nach Osten vor-  
 gehender, scheinbarer Umlauf am Himmel eine period-  
 Wiederkehr der Jahreszeiten. Nach dieser weisen Ein-

\*) Die Gipfel der höchsten Berge ragen beständig über alle  
 Fen empor; daher steigen die Ausdünstungen der Erde, die  
 Fen erzeugen, vielleicht kaum eine halbe Meile hoch, und  
 ganze Dunstkreis bedeutet daher bey der Erdfugel nichts  
 als die Feuchtigkeit, die sich auf der Oberfläche eines einfä-  
 Erdbolus anlegt, wenn man ihn aus einer kalten Luft in  
 wärmere bringt.

tung des Schöpfers wird unser Weltkörper, bey weitem den größten Theil seiner Oberfläche nach, und bis nahe an seine Pole, bewohnbar.

Von diesem Orte des Aufenthalts und der Wanderschaft betrachtet der vernünftige Erdbewohner jene glänzenden Körper, welche jenseits der Wolken am sogenannten Firmament oder Himmel zu stehen scheinen. Schon der sinnlich schöne Anblick derselben zieht seine ganze Aufmerksamkeit auf sich, und läßt ihm etwas Großes ahnen. Er sieht eine Sonne mit majestätischem Glanze leuchten, und kennt alle die wichtigen Vortheile, welche dem Erdboden aus ihrem täglichen und jährlichen Umlaufe zufließen. Sinkt dieses Licht des Tages am Abend unter den Gesichtskreis, so tritt der Mond mit gemildertem Schein auf den Schauplatz, und ein ganzes zahlloses Sternenheer schmückt die nächtliche Bühne des Himmels, nach allen Seiten, so weit immer seine Augen reichen. Der Bewunderer des prächtig leuchtenden Firmaments wünscht von diesen Werken Gottes jenseits der Erde eine nähere Kenntniß zu haben, um sich nicht allein am bloßen Anblick derselben zu vergnügen. Er nimmt die ihm von Gott geschenkte Vernunft und richtige Erfahrungen zu Hülfe, und von diesen Führern geleitet, sucht er, ohne alle Vorurtheile, sich vom Weltgebäude richtige und dem großen Urheber desselben höchst anständige Begriffe zu machen.

Mit Gründen, welche die Mesßkunst an die Hand giebt, mit Beobachtungen und Vernunftschlüssen vergesellschaftet, hat sich der forschende Geist des Menschen weit über den Erdball gewagt, um die Größe und Entfernung der Himmelskörper ausfindig zu machen, ihre Beschaffenheit, Laufbahnen und Bewegungsgesetze zu bestimmen. Er untersucht zunächst, welche Stelle die Erdfugel im Weltbau einnimmt,



566 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

was sie für eine Bewegung habe, wie sich ihre Größe Größe anderer Weltkörper verhalte, in welcher Verbindung sie mit denselben durch mächtige Kräfte stehe, und wie endlich dadurch ein Glied an der großen Kette ist, womit Allmacht Welten an Welten hängt, und alle zu einem Ganzen vereinigt. Der glückliche Erfolg dieser Bemühung tröstet ihn auf, seine Untersuchungen durch alle Räume Himmels fortzusetzen. Er findet erstaunliche und den besten Menschen unglaubliche Entfernungen der Himmelskörper, und je weiter er forscht und nachdenkt, je mehr er genöthigt, sie noch entfernter zu setzen. Die Erde ungeheuer groß sie auch ihren Bewohnern vorkommt, verliert sich gleichsam ihrer Kleinheit wegen, wenn sie mit andern Himmelskörpern in Vergleichung gesetzt wird. Sind Entfernungen so groß, daß Beobachtungen und Ausmessungen nicht mehr hinreichen, sie zu berechnen, oder die Beschaffenheit und Größe der Körper zu bestimmen, so werden Vergleichen und Aehnlichkeiten Schlüsse hergeleitet, der Wahrheit so nahe als möglich zu kommen. Will Weltweise weiter dringen, so müssen endlich bey wahrhaftigen Vermuthungen sich zugleich die Schranken der Kenntnisse zeigen, und ihn überzeugen, daß er nur noch Mensch sey. Unterdeß ist nicht nach bloßen willkürlichen Voraussetzungen und Hypothesen, sondern nach genauen sorgfältig angestellten Beobachtungen, richtigen, auf festen Gründen beruhenden Ausrechnungen, und den von den besten Himmelskundigen der neuern Zeiten erfundenen Gesetzen der Bewegung vom Weltbau folgendes herausgebracht:

Wir bewohnen einen Planeten, eine für sich dunkle Kugel, die vom Lichte der Sonne ihre Erleuchtung, und, mittelst der wohlthätigen Wirkung ihrer Strahlen, auch

## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 567

erhöhtigte Wärme erhält. Sie hat den Mond zum Begleiter, mit welchem sie, in Gemeinschaft mehrerer dunklen Kugeln, in einer beynahe kreisförmigen Bahn, in 365 Tagen Stunden um die Sonne rollt.

Dieser Sonne hat der Allmächtige in ihrem Systeme den schicklichsten Ort angewiesen. Sie thront beynahe in der Mitte desselben, und wälzt sich, wie die Astronomen aus den Beobachtungen der regelmäßigen Fortrückung ihrer Flecke gefunden, in 25 Tagen 14 Stunden einmal von Westen gegen Osten um ihre Ase, die sich in einer unverrückten Stellung unter einem Winkel von  $82\frac{1}{2}$  Grad gegen die Ebene der Ekliptik oder Erdbahn neigt. Ihre gewaltige Kugel übertrifft die Größe der Erde vierzehn hunderttausendmal, sie hat 609000 Meilen im Umfange, und 194000 Meilen, mehr als 112 Erdkugeln im Durchmesser. Ihre Oberfläche ist über 118140 Millionen Quadratmeilen, und es ist auf derselben 12700mal mehr Raum, als auf der Erde. Die Sonne hat 363800mal mehr Masse als die Erdkugel, ist aber mal weniger dichte als dieselbe \*). Sie soll, der ältern Meinung zufolge, ein wirkliches Feuer seyn, dessen Theile auf uns und alle übrigen Planeten herabströmen, weil diese die fühlbare Wärme ihrer Stralen, und daß sie, vermittelst der Brennspiegel in einen engern Raum gebracht, feste Körper anzünden, zu beweisen scheint. Diese Sonnenseuer dürfte hiernach keine Nahrung brauchen, und bey seinen unaufhörlichen Ausflüssen niemals einen Abgang leiden. Nach der Erklärung des Herrn Eulers, ist die Feuermaterie der

\*) Ich gebe hier und im folgenden die Größe, Masse und Dichtigkeit der Sonne und Planeten nach den in meiner Erklärung der Sternkunde, 2te Auflage, nach den neuesten Beobachtungen vorkommenden Bestimmungen an.

564 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

von einer Meile erstreckt \*), und eigentlich die Atmosphäre oder der Dunstkreis genannt wird, der Aufenthalt der Winde, welche bald sanft daher wehen, bald aber als rasende Orkane die Natur erschüttern; das allgemeine Verhältniß, in welchem die Ausdünstungen aller animalischen und vegetabilischen Körper der Erd- und Meeresoberfläche aufsteigen, und sich in Wolken zusammenziehen, die oft durch ihre glänzenden Gestalten und Farben das blaue Gewölbe des Himmels zieren; ein andermal aber, wenn sich durch mancherley Gährungen und Modifikationen erzeugte schädliche Dünste in ihnen anhäufen, und durch furchterliche Blitze, Donnerschläge und deren Widerhall erschrecken. Gewöhnlich aber werden diese Wolken auf den Flügeln des Windes getragen, von einem Lande zum andern fortgetrieben, und lösen sich in herabfallenden Regen, Schnee, Thau und Nebel auf, um dem Erdboden das von ihm Aufgestiegene, durch eine fruchtbare Befeechtung wieder zurückzugeben.

Der Erdball wird von der Sonne, deren wohlthätige Stralen überall Leben und Fruchtbarkeit verbreiten, erleuchtet und erwärmt. Ihr täglicher Auf- und Untergang giebt die Abwechselung von Tag und Nacht, und ihr jährlicher, schräge gegen den Aequator von Westen nach Osten vor sich gehender, scheinbarer Umlauf am Himmel eine periodische Wiederkehr der Jahreszeiten. Nach dieser weisen Einrich-

\*) Die Gipfel der höchsten Berge ragen beständig über alle Wolken empor; daher steigen die Ausdünstungen der Erde, die Wolken erzeugen, vielleicht kaum eine halbe Meile hoch, und dieser ganze Dunstkreis bedeutet daher bey der Erdoberfläche nichts mehr, als die Feuchtigheit, die sich auf der Oberfläche eines eisförmigen Erdglobus anlegt, wenn man ihn aus einer kalten Luft in eine wärmere bringt.



(Sphäre), oder gewisse hie und da von der Lichtmaterie entweder gänzlich oder nur zum Theil entblößte, und folglich gar kein oder wenig Licht zurückwerfende Gegenden der Sonnenoberfläche \*).

Es sey nun die eine oder die andere Voraussetzung richtig, so streut der prachttvolle Sonnenkörper durch Millionen Meilen weite Räume rund um sich wohlthätig Leben, Licht, Wärme und Fruchtbarkeit aus, und läßt diese segnenden Einflüsse, so viel uns nunmehr bekannt ist, sieben Haupt- und siebenzehn Nebenplaneten, worunter sich die Erde mit ihrem Monde befindet, nebst einer ungleich größern Anzahl Kometen, genießen.

Merkur, der nächste Planet an der Sonne, ist gleichwol 9400 Halbmesser der Erde (jeden zu 860 deutsche Meilen) oder mehr als 8 Millionen Meilen von der Sonne entfernt \*\*). Er ist der Sonne dritthalbmal näher als die Erde, und wird daher 6mal stärker als sie von derselben erleuchtet \*\*\*). Er umläuft seine Bahn, die über 50 Mil-

\*) Herr Erblandmarschall von Gabn zu Kemplin, und Herr Doktor und Oberamtmann Schröter in Lilienthal haben, vermittelst großer Herschelscher Teleskope, meine obige Meinung sehr gut bestätigt gefunden. (S. astron. Jahrb. 1795, Seite 226—232; und Herrn Schröters Beobachtungen über die Sonnenflecke, sammt Bemerkungen über die scheinbare Fläche, Rotation und das Licht der Sonne, mit Kupf. in 4to. Erfurt 1789).

\*\*) Bey diesen und den folgenden Angaben der Entfernungen der Planeten, liegt allemal ihr mittlerer Abstand von der Sonne zum Grunde.

\*\*\*) Die Stärke und Schwäche des Lichts nimmt mit dem Quadrate der Annäherung oder Entfernung vom leuchtenden Körper zu oder ab. Ist also in einer doppelten Entfernung oder Annä-

570 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

lionen Meilen im Umfange hat, in 88 Tagen, und rollt in einer Sekunde  $6\frac{7}{10}$  Meilen fort. Er ist der kleinste Planet von den sieben, die wir bis jetzt im Gebiete der Sonne kennen; denn seine Kugel ist, dem Inhalt oder Raume nach, etwa 16mal kleiner, als die Erde. Er hat nur etwa den hten Theil von der Masse (eigenthümlichen Schwere, Materie, Gewicht) der Erde, ist daher über  $2\frac{1}{2}$ mal dichter als die Erde \*), und verhältnißmäßig der schwerste Planet von allen. Merkur ist zur Zeit seiner obern Zusammenkunft mit der Sonne, da er hinterhalb derselben steht, und seine größte Entfernung von der Erde erreicht, 29; und in seiner untern diesseits der Sonne, da er uns am nächsten steht, nur 13 Millionen Meilen von der Erde entfernt.

In einer größern Entfernung, nämlich in einem Abstände von 17500 Erdhalbmessern, oder über 15 Millionen Meilen, wälzt sich Venus in 224 Tagen um die Sonne. Der Umfang ihrer Bahn faßt 95 Millionen Meilen, und sie legt auf derselben in einer Sekunde  $4\frac{1}{10}$  Meilen zurück. Ihre Kugel wird mit der Erde fast von gleicher Größe geachtet, und so ist auch ihre Masse und Dichtigkeit mit der der Erde beynahe gleich. Sie ist der Sonne anderthalbmal näher als wir, und das Licht derselben muß daher dort noch einmal so stark als bey uns seyn. Sie dreht sich, nach der allerneuesten Untersuchung des Herrn Oberamtmanns Schrö-

berung vier, in einer dreysachen neun; u. f. f. mal schwächer oder stärker.

\*) Newton hat die Gesetze zur Berechnung der Massen der Planeten entdeckt (s. Erläuterung der Sternkunde, S. 598.). Die Größe durch die Masse dividirt, giebt die Dichtigkeit, und zwar in Ansehung der Erde, wenn deren Größe und Masse als 1 angesetzt wird.

## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 569

tosphäre), oder gewisse hie und da von der Lichtmaterie entweder gänzlich oder nur zum Theil entblößte, und folglich gar kein oder wenig Licht zurückwerfende Gegenden der Sonnenoberfläche \*).

Es sey nun die eine oder die andere Voraussetzung richtig, so streut der prachtvolle Sonnenkörper durch Millionen Meilen weite Räume rund um sich wohlthätig Leben, Licht, Wärme und Fruchtbarkeit aus, und läßt diese segnenden Einflüsse, so viel uns nunmehr bekannt ist, sieben Haupt- und siebzehn Nebenplaneten, worunter sich die Erde mit ihrem Monde befindet, nebst einer ungleich größern Anzahl Kometen, genießen.

**Merkur**, der nächste Planet an der Sonne, ist gleichwol 9400 Halbmesser der Erde (jeden zu 860 deutsche Meilen) oder mehr als 8 Millionen Meilen von der Sonne entfernt \*\*). Er ist der Sonne drittheilsmal näher als die Erde, und wird daher 6mal stärker als sie von derselben erleuchtet \*\*\*). Er umläuft seine Bahn, die über 50 Mil-

\*) Herr Erblandmarschall von Sabin zu Kemplin, und Herr Doktor und Oberamtmann Schröter in Lilienthal haben, vermittelst großer Herschelscher Teleskope, meine obige Meinung sehr gut bestätigt gefunden. (S. astron. Jahrb. 1795, Seite 226—232; und Herrn Schröters Beobachtungen über die Sonnenflecke, sammt Bemerkungen über die scheinbare Fläche, Rotation und das Licht der Sonne, mit Kupf. in 4to. Erfurt 1789).

\*\*) Bey diesen und den folgenden Angaben der Entfernungen der Planeten, liegt allemal ihr mittlerer Abstand von der Sonne zum Grunde.

\*\*\*) Die Stärke und Schwäche des Lichts nimmt mit dem Quadrate der Annäherung oder Entfernung vom leuchtenden Körper zu oder ab. Ist also in einer doppelten Entfernung oder Annä-



570 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

lionen Meilen im Umfange hat, in 88 Tagen, und rollt in einer Sekunde  $6\frac{7}{8}$  Meilen fort. Er ist der kleinste Planet von den sieben, die wir bis jetzt im Gebiete der Sonne kennen; denn seine Kugel ist, dem Inhalt oder Raume nach, etwa 16mal kleiner, als die Erde. Er hat nur etwa den 6ten Theil von der Masse (eigenthümlichen Schwere, Materie, Gewicht) der Erde, ist daher über  $2\frac{1}{2}$ mal dichter als die Erde \*), und verhältnißmäßig der schwerste Planet von allen. Merkur ist zur Zeit seiner obern Zusammenkunft mit der Sonne, da er hinterhalb derselben steht, und seine größte Entfernung von der Erde erreicht, 29; und in seiner untern diesseits der Sonne, da er uns am nächsten steht, nur 13 Millionen Meilen von der Erde entfernt.

In einer größern Entfernung, nämlich in einem Abstände von 17500 Erdhalbmessern, oder über 15 Millionen Meilen, wälzt sich Venus in 224 Tagen um die Sonne. Der Umfang ihrer Bahn faßt 95 Millionen Meilen, und sie legt auf derselben in einer Sekunde  $4\frac{1}{10}$  Meilen zurück. Ihre Kugel wird mit der Erde fast von gleicher Größe geachtet, und so ist auch ihre Masse und Dichtigkeit mit der der Erde beynahe gleich. Sie ist der Sonne anderthalbmal näher als wir, und das Licht derselben muß daher dort noch einmal so stark als bey uns seyn. Sie dreht sich, nach der allerneuesten Untersuchung des Herrn Oberamtmanns Schrö-

berung vier, in einer dreysfachen neun; u. s. f. mal schwächer oder stärker.

\*) Newton hat die Gesetze zur Berechnung der Massen der Planeten entdeckt (s. Erläuterung der Sternkunde, S. 598.). Die Größe durch die Masse dividirt, giebt die Dichtigkeit, und zwar in Ansehung der Erde, wenn deren Größe und Masse als 1 angesetzt wird.

Allgemeine Betracht über d. Weltgebäude. 573

Ist unter ihren Polen ungefähr um den 330sten Theil ihres Durchmessers abgeplattet. Der Mond ist ein Nebenplanet der Erde, und ihr beständiger Begleiter auf ihrem jährlichen Wege um die Sonne. Er steht uns daher unter allen Himmelskörpern am nächsten, und ist ungefähr nur 60 Halbmesser der Erde, oder 51600 Meilen entfernt. Die Mondbahn hat etwa 324000 Meilen im Umfange \*), und diesen Weg um die Erde legt der Mond in 27 Tagen 8 Stunden zurück: er beschreibt also in einer jeden Stunde 500 Meilen in seiner Bahn. Mit der Erde gemeinschaftlich legt er aber in jeder Stunde über 14000 Meilen zurück. Er dreht sich während seines Umlaufs einmal um seine Ase, daher er der Erde immer nur eine und dieselbe Seite zuwendet. Die Mondkugel ist im Durchmesser gegen 4mal, dem Flächenraume nach etwa 14mal, und dem körperlichen Inhalte nach 50mal kleiner, als die Erde. Sie enthält etwa den hundertsten Theil von der Masse der Erde, und ist  $\frac{2}{3}$  weniger dichte, als die Erde.

Jenseits unsers Planeten, also in einem größern Kreise, läuft Mars in einem Jahre und 322 Tagen um die Sonne.

der Sonne oft bis auf viele tausend Meilen verschieden sind, der bedenkt nicht, daß kleine Unvollkommenheiten der besten Instrumente, und unvermeidliche, obgleich äußerst geringe, Beobachtungsfehler bey der Berechnung desselben einen sehr ansehnlichen Unterschied herausbringen können. Dieses kann aber dem Astronomen eben so wenig zum Vorwurf gereichen, als dem Geometer, wenn letzterer eine geometrisch ausgemessene Entfernung von 20000 Fuß nicht bis zur Genauigkeit eines Zolles richtig bestimmen kann. Und dies ist etwa das Verhältniß von 100 Meilen gegen den Abstand der Sonne von uns.

\*) Der Umfang der ganzen Mondbahn ist unterdessen etwa nur halb so groß als der Umfang der Sonnenkugel.



### 572 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

oder nach 365 Tagen 6 Stunden, ihre Reise um die Sonne, welche über 131 Millionen Meilen lang ist. Sie legt daher in jeder Sekunde  $4\frac{1}{10}$  Meilen zurück. Sie wälzt sich um ihre Ase, die in einer unverrückten Stellung unter einem Winkel von  $66\frac{1}{2}$  Grad gegen die Ebene ihrer Laufbahn geneigt bleibt, in 23 Stunden 56 Minuten Sonnenzeit, und rollt inzwischen oder an jedem Tage um 355000 Meilen fort. Die Erdfugel

erstern Beobachter) zwey bekannte Winkel sind. Nichts wird mehr erfordert, um nach leichten Regeln die Länge der vom zweyten Beobachter gezogenen Linie, welche hier die Entfernung des Mondes vom Mittelpunkte der Erde ist, zu finden. Hiernach ist der Mond, wenn z. B. seine Parallaxe im scheinbaren Horizonte 58 Minuten ist, 50978 Meilen vom Mittelpunkte der Erde entfernt. Je weiter ein Himmelskörper weg ist, um desto geringer wird der Winkel der Parallaxe, und um desto schwerer hält es auch, seine Entfernung bis auf geringe Theile derselben genau zu finden. Dies gilt nun auch von der Sonne. Die halbe Dicke der Erdfugel ist bey dem hiebey vorkommenden Dreieck eine gar zu kleine Seite. Man hat deswegen auf andere Mittel denken müssen, um so genau als möglich zur Kenntniß ihres Abstandes zu gelangen. Die beobachteten Durchgänge der Venus von 1761 und 1769 haben besonders hiezu gedient. Vermittelt des letztern bestimmten die Astronomen die mittlere horizontale Sonnenparallaxe auf 8½ Sekunden, etwa 400mal geringer als die beyhm Monde, und hieraus läßt sich wieder auf obige Art berechnen, daß die Entfernung der Sonne um eben so vielmal größer sey, und 20851000 Meilen betrage. Diese Sonnenweite liegt bey den in diesem Buche angeführten Entfernungen und Größen der Sonne und Planeten zum Grunde. Die weiter entlegenen Planeten haben eine noch geringere Parallaxe; sie bleibt zuletzt nicht mehr meßbar, und findet bey den Fixsternen gar nicht statt. Die Entfernungen dieser Himmelskörper müssen nach andern Gründen berechnet oder bepläufig bestimmt werden. Wer hier einwendet, daß z. B. die Angaben des Abstandes



## Allgemeine Betracht über d. Weltgebäude. 573

ist unter ihren Polen ungefähr um den 33sten Theil ihres Durchmessers abgeplattet. Der Mond ist ein Nebenplanet der Erde, und ihr beständiger Begleiter auf ihrem jährlichen Wege um die Sonne. Er steht uns daher unter allen Himmelskörpern am nächsten, und ist ungefähr nur 60 Halbmesser der Erde, oder 51600 Meilen entfernt. Die Mondbahn hat etwa 324000 Meilen im Umfange \*), und diesen Weg um die Erde legt der Mond in 27 Tagen 8 Stunden zurück: er beschreibt also in einer jeden Stunde 500 Meilen in seiner Bahn. Mit der Erde gemeinschaftlich legt er aber in jeder Stunde über 14000 Meilen zurück. Er dreht sich während seines Umlaufs einmal um seine Axe, daher er der Erde immer nur eine und dieselbe Seite zuwendet. Die Mondkugel ist im Durchmesser gegen 4mal, dem Flächenraume nach etwa 14mal, und dem körperlichen Inhalte nach 50mal kleiner, als die Erde. Sie enthält etwa den hundertsten Theil von der Masse der Erde, und ist  $\frac{2}{3}$  weniger dichte, als die Erde.

Jenseits unsers Planeten, also in einem größern Kreise, läuft Mars in einem Jahre und 322 Tagen um die Sonne.

der Sonne oft bis auf viele tausend Meilen verschieden sind, der bedenkt nicht, daß kleine Unvollkommenheiten der besten Instrumente, und unvermeidliche, obgleich äußerst geringe, Beobachtungsfehler bey der Berechnung desselben einen sehr ansehnlichen Unterschied herausbringen können. Dieses kann aber dem Astronomen eben so wenig zum Vorwurf gereichen, als dem Geometer, wenn letzterer eine geometrisch ausgemessene Entfernung von 20000 Fuß nicht bis zur Genauigkeit eines Zolles richtig bestimmen kann. Und dies ist etwa das Verhältniß von 100 Meilen gegen den Abstand der Sonne von uns.

\*) Der Umfang der ganzen Mondbahn ist unterdessen etwa nur halb so groß als der Umfang der Sonnenkugel.

### 576 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

schel als doppelt erkannten Ring innerhalb der Bahn ersten Trabanten um sich, von dem oben mit mehreren det worden. Die Breite dieses Ringes trägt  $3\frac{1}{2}$ , sein Durchmesser  $23\frac{1}{2}$ , und der Durchmesser des Saturns selbst 10 Durchmesser aus. Dieser Planet ist mit seiner weitläufigen Begleitung zur Zeit seiner Zusammenkunft mit der Sonne 220, und seines Gegenscheins 178 Millionen Meilen der Erde entfernt.

Endlich ist erst am 13ten März des Jahres 1781 in den Annalen der Sternwissenschaft auf immer merkwürdige Epoche) der siebente Hauptplanet, Uranus, ent- worden \*), mit dessen erstaunlicher Laufbahn wir das astronomische Planeten-Gebiet der Sonne um das Doppelte erweitert sehen. Dieser Planet ist nämlich noch einmal so groß als Saturn, und 400 Millionen Meilen von der Sonne fernt. Er vollendet seine 2514 Millionen Meilen lange Bahn um die Sonne erst in 83 Jahren, und legt in jeder Sekunde  $\frac{1}{2}$  Meilen zurück. Seine Kugel ist nach den bisherigen Untersuchungen 83mal größer, als unsere Erde, und hat 19 mehr Masse, als die Erde. In seinem 19mal größern Abstände erhält er von der Sonne ein 361mal schwächeres Licht als wir. Bis jetzt hat Herr Herschel sechs Trabanten um ihn entdeckt \*\*). Dieser entlegenste von allen Planeten, den wir kennen, ist zur Zeit seiner Zusammenkunft mit der Sonne 421, und in seinem Gegenscheine 379 Millionen Meilen von der Erde entfernt \*\*\*).

Am

\*) S. Seite 5 die Anmerkung.

\*\*) S. Seite 504.

\*\*\*) Man pflegt, um die großen Entfernungen der Planeten von der Sonne, durch eine sinnliche Vorstellung begreiflicher zu machen, zu setzen: Eine Kanonenkugel geht gewöhnlich in 10

Allgemeine Betracht. über d. Weltaebäude. 575

Kaufbahn neigt, wälzt sich mit einer ungemeinen Geschwindigkeit in 9 Stunden 56 Minuten einmal um. Sie hat beständig vier Monde als Begleiter um sich, welche nach den Beobachtungen etwa nur achtmal kleiner als die Erde seyn müssen. Der nächste ist sechs ihrer Halbmesser von ihr entfernt, und braucht nur 1 Tag und 18 Stunden zu seinem Umlaufe; der entfernteste aber 26 solcher Halbmesser, und vollendet seine Bahn in 16 Tagen und 16 Stunden. Jupiter ist mit seinem Gefolge in seiner Zusammenkunft mit der Sonne 129, und in seinem Gegenscheine mit derselben 87 Millionen Meilen von uns entfernt.

In einem fast noch einmal so weiten Kreise, als Jupiter, wälzt sich Saturn (den wir bis zum Jahre 1781 als den entlegensten Planeten kannten) um die Sonne. Seine Entfernung von derselben trägt über 231000 Halbmesser der Erde, oder 199 Millionen Meilen aus. Er legt seine weite Laufbahn, die über 1280 Millionen Meilen faßt, in 29 Jahren und 169 Tagen zurück, und rollt in jeder Sekunde  $1\frac{3}{5}$  Meilen fort. Seine Kugel ist 1030mal größer, als die Erde, hat aber nur 107mal mehr Masse als dieselbe, und daher zehnmal weniger Dichtigkeit. Da dieser Planet  $9\frac{1}{2}$ mal weiter von der Sonne steht als wir, so muß das Licht derselben daselbst um 90mal schwächer, als bey uns, seyn. Er wird auf seinem langen Wege um die Sonne von sieben Monden begleitet. Der ihm am nächsten stehende ist beynabe drey seiner Halbmesser von ihm entfernt, und läuft um ihn in 23 Stunden. Der äußerste Trabant steht 54 Halbmesser von ihm ab, und braucht 79 Tage 8 Stunden zu seinem Umlaufe. Noch hat der Saturn in einem verhältnißmäßig geringen Abstände von seiner Kugel einen von der Sonne leuchtenden, ziemlich breiten, aber wenig dicken, von Herrn Her-



### 576 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

schel als doppelt erkannten Ring innerhalb der Bahn des ersten Trabanten um sich, von dem oben mit mehreren geteilt worden. Die Breite dieses Ringes trägt  $3\frac{1}{2}$ , sein Durchmesser  $23\frac{1}{2}$ , und der Durchmesser des Saturns selbst 10 Erddurchmesser aus. Dieser Planet ist mit seiner weitläufigen Begleitung zur Zeit seiner Zusammenkunft mit der Sonne 220, und seines Gegenscheins 178 Millionen Meilen von der Erde entfernt.

Endlich ist erst am 13ten März des Jahres 1781 (eine in den Annalen der Sternwissenschaft auf immer merkwürdige Epoche) der siebente Hauptplanet, Uranus, entdeckt worden \*), mit dessen erstaunlicher Laufbahn wir das majestätische Planeten-Gebiet der Sonne um das Doppelte erweitert sehen. Dieser Planet ist nämlich noch einmal so weit, als Saturn, und 400 Millionen Meilen von der Sonne entfernt. Er vollendet seine 2514 Millionen Meilen lange Reise um die Sonne erst in 83 Jahren, und legt in jeder Sekunde  $\frac{1}{10}$  Meilen zurück. Seine Kugel ist nach den bisherigen Untersuchungen 83mal größer, als unsere Erde, und hat 19mal mehr Masse, als die Erde. In seinem 19mal größern Abstände erhält er von der Sonne ein 361mal schwächeres Licht, als wir. Bis jetzt hat Herr Herschel sechs Trabanten um ihn entdeckt \*\*). Dieser entlegenste von allen Planeten, die wir kennen, ist zur Zeit seiner Zusammenkunft mit der Sonne 421, und in seinem Gegenscheine 379 Millionen Meilen von der Erde entfernt \*\*\*).

Außer

\*) S. Seite 5 die Anmerkung.

\*\*) S. Seite 504.

\*\*\*) Man pflegt, um die großen Entfernungen der Planeten von der Sonne, durch eine sinnliche Vorstellung begreiflicher zu machen, zu setzen: Eine Kanonenkugel geht gewöhnlich in jeder

## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 577

Außer diesen sieben Haupt- und achtzehn Neben-Planeten giebt es im weiten Reiche der Sonne eine ungleich größere Anzahl anderer Weltkörper, welche in sehr langen und schmalen elliptischen Bahnen sich um die Sonne wälzen. Dies sind die Kometen \*). Wegen des nebligten, blassen und trüben Ansehens ihrer glänzenden, oft sehr langen Schweife von verschiedenen Gestalten, wegen des Ungewöhnlichen, welches sie in ihren unerwarteten Erscheinungen und von den Planeten ganz verschiedenen Fortrückungen zeigen, hielt der Aberglaube ehemals diese Himmelskörper für Schreckbilder und Strafruthen einer erzürnten Gottheit. Die neuere Sternkunde aber beweist, daß es ansehnliche Weltkörper sind, die aus einem feinern Stoffe, als die Planeten, gebildet zu

Sekunde auf 600 Fuß weit. Sie hätte aber bey aller dieser Schnelligkeit, aus der Sonne zu fliegen (die mittlern Entfernungen vorausgesetzt) nach dem Merkur  $9\frac{1}{2}$ , der Venus 18, der Erde 25, dem Mars 38, dem Jupiter 130, dem Saturn 238 Jahre nöthig, und im Uranus würde sie erst nach 479 Jahren anlangen. Den Weg von der Erde bis zum Monde hingegen könnte sie bereits in 23 Tagen zurücklegen.

\*) Außer einigen hundert Kometen, von welchen uns die Alten nur sehr unvollständige Beobachtungen hinterlassen haben, sind bis jetzt (Sept. 1800) die Bahnen von 93 seit dem Jahre 837 erschienenen berechnet, wenn man nämlich die schon einigemal wiedergekommenen nur einmal rechnet. Wie viele aber mögen vor Erfindung der Fernröhre, und außer denen von den Astronomen besonders ehemals versäumten, bey Tage oder trübem Wetter zu Nacht, oder in den hellen Sommernächten, oder in der Nachbarschaft des Südpols, am Himmel gestanden haben, die nicht beobachtet worden? Lambert berechnet in seinen kosmologischen Briefen durch einen beflüßigten Ueberschlag, daß sich allein innerhalb der Bahn des Saturns 12000 Kometen aufhalten, oder der Sonne am nächsten kommen können.



## 580 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

weiten Kreise um die Sonne beschreiben? Dies scheint sehr möglich zu seyn, wenn man den ungeheuren Raum bedenkt, der sich noch zwischen der Bahn des Urans und dem Gebiete des nächsten Fixsterns befinden muß, worüber nachher das Nähere vorkommen wird \*). Innerhalb der Bahn des Merkurs läßt sich schwerlich ein noch unbekannter Planet gedenken; allein, wozu auf einmal der zwischen Mars und Jupiter befindliche verhältnißmäßig zu große Raum? Wer weiß, ob nicht auch daselbst noch ein von uns bisher nicht bemerkter Hauptplanet seine ihm von der Allmacht vorgezeichnete Laufbahn durchwandelt \*\*)? Dieser Weltkörper

\*) S. Herrn Wurms Abhandlung über mögliche Planeten und Kometen unsers Sonnensystems, in meinem astronom. Jahrb. für 1790, Seite 67 u. folg.

\*\*) Das Daseyn dieses Planeten scheint insbesondere aus einem merkwürdigen Verhältnisse zu folgen, welches die nunmehr bekannten sieben Hauptplaneten in ihrer Entfernung von der Sonne beobachten. Man nenne, um dies nur beyläufig in kleinen Zahlen darzustellen, den Abstand des Saturns von der Sonne 100, so ist der Merkur 4 solcher Theile von der Sonne entfernt. Die Venus 4 und 3 = 7. Die Erde 4 und 6 = 10. Der Mars 4 und 12 = 16. Nun aber kommt eine Lücke von dieser so ordentlichen Progression. Vom Mars an folgt ein Raum von 4 und 24 = 28 Theilen, worin bis jetzt noch kein Planet gesehen wird. Sollte der Urheber der Welt diesen Raum leer gelassen haben? dies ist nicht wahrscheinlich. Von hier kommen wir zu der Entfernung des Jupiters durch 4 und 48 = 52, des Saturns durch 4 und 96 = 100; und endlich des Urans durch 4 und 192 = 196 Theile. Nach einem von Kepler erfundenen Gesetze, daß sich nämlich die Quadrate der Umlaufzeiten zweyer Planeten gegen einander verhalten, wie die Würfel ihrer Entfernungen von der Sonne, läßt sich berechnen, daß dieser noch zu vermuthende achte Haupt-



## Allgemeine Betracht über d. Weltgebäude. 581

Kann unserer Erde an Größe nichts nachgeben, und dennoch mit Fernröhren nicht gesehen werden, da uns selbst der große Jupiter nur als ein glänzender Punkt erscheint. Eine noch mehr gegründete Ursache seiner Unsichtbarkeit für uns wäre darin zu suchen, daß er vielleicht das Sonnenlicht von seiner Oberfläche nicht lebhaft genug zurück wirft, um uns bey seiner vermuthlichen geringen Größe aus seiner schon sehr beträchtlichen Entfernung noch sichtbar zu bleiben. Außer den Planeten muß die Anzahl der uns noch unbekannten Kometen in unserm Sonnensysteme sehr ansehnlich seyn. Denn fast alle bisher gesehene und berechnete nahmen ihren Weg um die Sonne innerhalb der Marsbahn \*). Sollten aber nicht eine weit größere Menge zwischen der Mars- Jupiter- Saturns- und vielleicht auch sogar noch der Uranus- Bahn 2c., wo mehr Raum zur Bewegung ist, in ihrem Perihelio oder der Sonne am nächsten kommen? Dies ist sehr glaublich; allein für uns werden diese Kometen, da sie zu weit von der Erde entfernt bleiben, beständig unsichtbar seyn.

Was erhält aber diese ungeheuren Massen der Weltkörper freischwebend im Weltraume? Welche geheime Kraft beflügelt ihren Lauf, daß sie in regelmäßig abgemessenen Bahnen ungestört sich um die Sonne wälzen? Warum stehen sie niemals ermattet stille, oder werden aus der Herrschaft der Sonne weggeschleudert; sondern fangen ihren Umlauf immer

planet zwischen Mars und Jupiter seinen Umlauf um die Sonne, da wo die 2te Kupfertafel den punktirten Kreis zeigt, in 4 $\frac{1}{2}$  Jahren vollenden müßte.

\*) S. meine Abhandlung über die Austheilung und Lage aller bisher bekannten Planeten- und Kometenbahnen, nebst dem dazu gehörigen Entwurfe der parabolischen Laufbahnen von 72 Kometen (ein Kupferstich 2 $\frac{1}{2}$  Fuß im Quadrat), in 8vo. Berlin 1792.

## 582 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

wieder mit gleichen Kräften aufs neue an, wenn er vollendet ist? Man könnte diese schweren Fragen dadurch am leichtesten beantworten, wenn man alles dies als die Folge des Willens und einer unmittelbaren Wirkung der Macht des Schöpfers erklärte; allein alsdann müßte der Welten-Urheber jeden Augenblick gleichsam Wunder verrichten, um den Abgang der Kräfte bey den Fortwälzungen der Weltkörper beständig durch neue zu ersetzen, welches sich nicht gedenken läßt. Er hat vielmehr gewisse unwandelbare Gesetze in die Natur jener großen Weltkugeln und in ihren Fortwälzungen gelegt, nach welchen sie sich in ihren Formen erhalten, und ihre langen Reisen in der einmal eingeführten Ordnung unverändert zurücklegen. Die Schwere nämlich ist die allgemeine Triebfeder ihrer Bewegung. Sie, diese unerforschliche Kraft, durchbringt alle Körper in ihren kleinsten Theilen, und ist vielleicht der Materie eben so wesentlich, als die Ausdehnung. Vermittelt derselben wenden die Weltkörper ein Bestreben an, sich beständig einander zu nähern, und dieses nach gewissen Verhältnissen ihrer Massen und Abstände. So haben die Kugeln im Planetensystem eine Schwere (Senkungs-kraft) gegen die Sonne, oder sie werden von derselben angezogen, und zwar, wie Newton glücklich entdeckte, nach dem Quadrat ihrer größern oder kleinern Entfernung, schwächer oder stärker. Nun würden sie sich, dieser Kraft allein überlassen, der Sonne immer mehr nähern, und zuletzt auf dieselbe fallen, wenn nicht gleichsam die Hand des Welturhebers gleich bey ihrer Formung ihnen eine eigenthümliche, und beständig geradellinigt fortgehende Bewegung mitgetheilt hätte. Zufolge derselben äußern sie, nach Newton, eine vom Mittelpunkte fliehende Kraft, und suchen sich allemal unter einem rechten Winkel mit der von ihnen zur Sonne



## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 583

gehenden Linie, von ihren Bahnen zu entfernen. Indem sie nun durch diese beyden so genannten Centralkräfte zugleich getrieben werden, so beschreiben sie fast kreisförmige in sich selbst immer wieder zurückkehrende Bahnen um die Sonne. Auf gleiche Art laufen alle Nebenplaneten oder Monde um ihren Hauptplaneten. Dies sind bey den Fortwältzungen der großen Himmelskörper eben die Grundgesetze, nach welchen ein Stein zur Erde fällt, oder einen Kreis vollführt, wenn man ihn, an einen Faden angebunden, um die Hand schwingt. Bewundernswürdige Uebereinstimmung der Naturwirkungen im Kleinen und Großen! Wer erkennt hiebey den allgemeynen Schöpfer der Welt \*)?

Die Planeten laufen in wenig excentrischen, das ist: nicht sehr länglichten Ellipsen oder ovalen Kreisen, sondern

\*) Die Erklärung dieser und anderer unwandelbaren Geseze, nach welchen sich jene Weltkugeln fortwältzen, haben wir vornehmlich einem Kepler, Huyghen und Newton zu danken; Männern, deren Ruhm noch die spätesten Jahrhunderte erheben werden. Sie durchforschten die Kräfte der eigenthümlichen Schwere, Masse und Dichtigkeit der Planeten, ihrer wechselseitigen Anziehung und Zurückstoßung, und wie der Schöpfer solche gegen einander abgewogen. Nach diesen Grundsätzen wird der Lauf dieser Weltkörper auf Jahrhunderte zum voraus berechnet, und ihre Stelle zu jeder Zeit aufs genaueste bestimmt. Sa glücklich arbeiteten sie im Allgemeinen; allein, ins Innerste der Natur zu dringen, den ersten Grundstoff der Körper zu entdecken, die Beweise der allgemeinen Naturgesetze und den Grund dieser mächtig wirkenden Kräfte darzulegen, dies blieb ihnen und noch bis jetzt den größten Naturforschern unauf löslich. Daß z. B. ein Stein zur Erde fällt, wenn er sich frey überlassen wird, ist dem gemeinsten Manne bekannt, und scheint für ihn nichts besonderes zu haben; wie das aber zugeht, das wußte Newton nicht.



## 584 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

fast in Cirkulskreisen um die Sonne. Letztere liegt in dem einen Brennpunkte dieser Bahnen, und die Wirkung ihrer Anziehungskraft auf die Planeten nimmt mit den verschiedenen Entfernungen derselben zu und ab; so daß der Planet in seiner Sonnennähe stärker von der Sonne angezogen wird, als in der Sonnenferne, und daher in jener Gegend seiner Bahn in einer gleichen Zeit einen größern Bogen beschreibt, als in dieser. Nach dem von Kepler erfundenen Gesetze verhalten sich hiebey die Zeiten gegen einander, nicht wie die Geschwindigkeiten oder Längen der zurückgelegten Bogen, sondern wie der Flächeninhalt der Räume, die eine von den sich bewegenden Planeten nach der Sonne jedesmal gezogene Linie inzwischen von der Ebene seiner elliptischen Bahn abschneidet. Damit nun die Planeten bey dieser ungleichen Wirkung der Sonne ihre Bahnen dennoch allemal in gleichen Zeiten mit unveränderter Geschwindigkeit umlaufen, müssen sie nothwendig in der einen Hälfte derselben, in welcher sie sich von der Sonne entfernen, die in der andern gegen die Sonne erhaltene größere Schwerkraft völlig wieder verlieren. Und da sie ferner sich beständig durch die feine Himmelsluft (den Aether) schnell hindurch wälzen müssen, welche, sie sey auch noch so subtil, doch ihren Flug aufhalten und sie endlich zum Stillstehen bringen könnte, so hat der Schöpfer höchst wahrscheinlich der Sonne eine auf die Planeten gerade um so viel überwiegende Anziehungskraft gegeben, als nothig ist, bey einem jeden Umlauf derselben diesen allem Anschein nach geringen Widerstand zu überwinden, um allemal in ihren Gleisen mit unverminderten Kräften wiederzukehren.

Der Mond ist als ein Nebenplanet unserer Erde am nächsten. Es ist daher kein Wunder, daß wir ihn am genauesten kennen. Schon mit bloßen Augen zeigt er helle

## Allgemeine Betracht über d. Weltgebäude. 585

und dunkle Stellen, und bereits sehr mittelmäßige Fernrohre zeigen auf seiner Oberfläche viele Ungleichheiten. Ueberhaupt scheinen die hellen Theile größtentheils aus felsigten und gebirgigten Ländern zu bestehen; die dunkeln hielt man ehemals für Meere, allein jetzt glaubt man mit mehrerm Grunde, daß es gleichfalls Mondländer sind, die aber ebener sind, und das Licht der Sonne nicht so lebhaft als die übrigen zurückwerfen. In den hellern Theilen findet man überall eine außerordentliche Menge größtentheils runder mit hellen Ringen oder Wällen eingefasster Gruben oder mancherley Vertiefungen und erhabene Derter, Gebirgsketten *ic.*, welche, nach dem verschiedentlichen Stande des Mondes gegen die Sonne, entweder innerhalb ihrer Grundfläche oder der Sonne gerade gegen über längere oder kürzere oft völlig pyramidal-förmige Schatten im Monde werfen. Was können diese bey einer so ansehnlichen Kugel als der Mond ist, anders seyn, als Berge und Thäler? Die Astronomen haben einige dieser Mondberge beträchtlich höher gefunden als die höchsten Berge der Erde, und selbst die Tiefen vieler Mondgruben übertreffen unsere ansehnlichsten Gebirgshöhen. Man sieht beim zu- und abnehmenden Monde an dem elliptischen Grenzbogen, der die lichte Seite von der dunkeln trennt, und wo die Sonne im Monde entweder auf- oder untergeht, viele von jenem abgerissene Punkte, welches die Spitzen der Berge sind, die eher oder später als das Thal oder ebene Vorland von der Sonne erleuchtet werden. In den großen dunkeln Gegenden des Mondes, die man zum Theil für cultivirte Länder, Waldungen *ic.* halten könnte, sind kleine hellere Plätze, Einsenkungen, Streifen und Schattirungen, mit Bergen eingefasste Ebenen, Gruben, mehr erleuchtete Landstriche, niedrige Bergadern *ic.* Auch hat man durch einige Wahrnehmungen

... zu der Zeit, wenn  
an ihrer innern Ausböldu  
einen merklichen Lichtabfa  
Hörnerspitzen. Das sind  
mosphäre, von Bergen u  
muß sehr geschickt seyn, da  
sie hat vielleicht viele Fesse  
bey ihrer Sonnennähe ihr  
Astronomen haben etwas W  
merken wollen \*\*\*). Ihre

\*) S. Herrn Oberamtmanns  
des Mondes, in dessen Ver  
deckungen, Seite 221 u. fol.  
Werk, betitelt: Selenorop  
nauern Kenntniß der We  
änderungen und Atmosph  
Specialkarten und Zeichnu  
43 Kupfertafeln. Lilienthal u

\*\*) Herr Bianchini hat viele  
die Beschaffenheit der Oberfl  
S. dessen Werk: Hesperii et Pl  
fol. Romae 1728. Imgleic  
Schröters Neuere Beobachtu  
nem astron. Jahrb. für 1793, E  
anbradiet



## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 587

bey den Durchgängen von 1761 und 1769 wahrgenommen. Im Mars zeigen sich dunkle zum Theil veränderliche Stellen, welche oft einen großen Raum seiner Oberfläche einnehmen. Auch um diesen Planeten ist noch ganz neulich von Hrn. Herschel ein starker Dunstkreis bemerkt worden, welchen auch die öftere Veränderlichkeit seiner Flecke und seine stark röthliche Farbe anzudeuten scheint. Ohne Zweifel hat der Mars einen oder mehrere Monde zu Begleitern, obgleich unsere schwachen Ferngläser solche nicht zeigen, da diese Monde der Größe und Eigenschaft ihres Hauptplaneten angemessen, mithin für uns zu klein seyn werden, auch wahrscheinlich

neumond zuerst bemerkt haben. Cassini sah ihn im Jahr 1672 den 25. Januar, und 1686 den 28. August auf einige Augenblicke, und nachher niemals wieder. Eben so ging es im Jahr 1740 den 3. Nov. Short in England. Endlich ist etwas Trabanten-Ähnliches bey der Venus im Jahr 1761 den 3. 4. 7. und 11. May in Frankreich von Montaigne durch ein 9füßiges Fernrohr, und im Jahr 1764 den 3. 4. 10. und 11. März von Kösler und Sorrebow in Kopenhagen, und den 15. 28. und 29. März in eben diesem Jahre von Montbarron zu Aurere beobachtet worden. Seit der Zeit hat kein eigentlicher Astronom sich rühmen können, eine dergleichen Erscheinung bey der Venus bemerkt zu haben. So unerklärbar dieses ist, so bedenklich bleibt es doch anzunehmen, daß jene geübten Beobachter mehreremale einen Wiederglanz der Venus im Augenglas des Fernrohrs für den Venusmond sollten angesehen haben, wie Herr Zell sich vorstellt; oder daß das Objectivglas ihrer Fernröhre schief eingesetzt gewesen, und daraus ein Nebenbild entstanden, welche Erklärung Herr Inspektor Köhler in Dresden angenommen. Herr Mairan glaubt, daß die Sichtbarkeit des Venusmondes eine gewisse seltene Durchsichtigkeit der Thierkreis-Lichtmaterie, welche um die untern Planeten noch ziemlich dichte ist, voraussetze, zumal da sich der Trabant den obigen Beobachtern immer

turn lassen sich wegen so  
Flecke deutlich erkennen.  
rigen Jahrhunderte, Herr

in einem sehr geschwächten  
Sonnenlicht nach Beschaf-  
ung zurückwirft. Zu den  
noch folgende gerechnet w  
von ihrer obern Zusammen  
volles Licht, erscheint aber  
und Morgendämmerung un  
verhältnismäßig kleiner, un  
Glanzes wegen unsichtbar,  
die Lichtgestalt der Venus u  
sich nun die Venus, wenn  
mit der Sonne geht, unsere  
nach ihre scheinbare Größe, z  
bauten und seine Größe, zu  
schen eben so wie ihr Traban  
vielleicht wirft er alsdann ni  
sichtbar zu werden, oder er b  
erweiterten Bahn wegen mit d  
eines gehörig vergrößernden Ger  
sich hiernach, wenn er wirklich  
auffinden lassen

Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 589

Herschel vor wenig Jahren auch auf diesem Planeten zonen-  
ähnliche Streifen durch achromatische Fernröhre und große  
Spiegelteleskope entdeckt, die aber viel schwächer, als die  
im Jupiter, erscheinen. Der letzte Beobachter bemerkte auch  
im Jahre 1780 einen beträchtlich großen dunkeln Fleck im  
Saturn \*). Bereits bey mäßigen Vergrößerungen der  
Fernröhre sieht man den großen merkwürdigen Ring, wo-  
durch sich dieser Planet vor allen andern auszeichnet, der das  
Licht der Sonne auffängt, und auf seine mittlern um den  
Aequator herum liegenden Gegenden zurüchwirft \*\*). Durch  
die vollkommensten Herschelschen Teleskope sind außerdem  
sieben Monde des Saturns sichtbar, deren er dem Anschein  
nach noch mehrere haben kann. Merkur steht der Sonne  
zu nahe, und deswegen ist seine Oberfläche am wenigsten  
bekannt. Selbst die große leuchtende Sonnenkugel hat ihre  
Flecke, welche oft, zufolge ihrer erscheinenden Größe, unsere  
Erdekugel an Größe vielmal übertreffen, wovon bereits oben  
geredet worden. Sie wurden ehemals fast allgemein für Wols-  
ten oder Ausdünstungen der Sonne angesehen; allein anjetzt  
stellt man sich dieselben mit mehrern Grunde als Vertie-  
fungen auf der Oberfläche der Sonne, oder als von der Licht-  
materie entblößte Theile der Sonnenländer oder Meere vor.  
Daß auf der Sonnenoberfläche viele Veränderungen  
vorgehen, beweisen die häufigen Erscheinungen und Ver-  
schwindungen ihrer Flecke. Auch hat die Sonne eine At-  
mosphäre um sich, deren feinste Theile noch bis weit jenseits

\*) S. mein astron. Jahrb. für 1797, Seite 247.

\*\*) Ich habe in meinem astronomischen Jahrbuche für 1786 einen  
Aufsatz über die Gestalt und Lage des Saturnrings, vom Sa-  
turn aus betrachtet, nebst Folgerungen über den Nutzen dieses  
Dinges, geliefert.



Verhältniß ihres v  
längerer Zeit um die  
einigen Stunden un  
mehr oder weniger f  
bey ihnen, so wie be  
abwechselfn; wenn au  
nungen, Streifen un  
daß auf ihren Oberfl  
Erbaler vorhanden seyn  
kreisen vorgehen müßte  
ter haben u. so ist es  
ganz ähnliche Weltkör  
dem allen keine Bewol  
zweck und ihre Bestimm  
sonsten etwa bey allen  
tungen für Absichten des  
mit die Mächte der Erdbbe  
von den Planeten erleucht  
Himmel hie und da als  
Gewiß nicht. Denn wi  
machen, weiß ein jeder.  
daß der Schein, den sie u

## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 591

zeiblicher Gleichgültigkeit kaum eines Anblickes werth. Nur sehr wenige Erdbewohner haben ihre Monden und andere Merkwürdigkeiten durch Fernröhre gesehen. Und hiemit sollte nun der ganze Endzweck Gottes mit diesen großen Weltkugeln erreicht seyn? Nimmermehr! Wie würde dies mit der Weisheit des Schöpfers übereinstimmen, die allemal und genau die Mittel nach ihren Absichten wählt, worüber der forschende Naturkündiger schon auf der Erde unzählige Beispiele mit Bewunderung bemerkt. Wir sehen augenscheinlich, daß, je weiter die Planeten von der Sonne stehen, je mehr ist für die Abhelfung ihrer Bedürfnisse gesorgt. Die Erde hat einen Mond, welcher ihre Nächte erleuchtet. Der Jupiter hat deren vier, der weiter entlegene Saturn sieben nebst einem leuchtenden Ringe, und von dem noch einmal so weit entlegenen Uranus kennen wir auch schon sechs Monde. Wie weise ist diese Einrichtung! Diese entfernten Planeten bedürfen die Erleuchtung von mehrern Monden um desto eher, da ihnen die Sonne ein weit schwächeres Licht, als uns, zuwirft. Sind dies aber nicht un widersprechlich Anstalten, die auf das Wohl der Lebendigen abzielen? Sollten diese Monde nur traurige völkerlose Wüsteneyen erleuchten, und keine empfindende und vernünftige Geschöpfe von ihrem Scheine Vortheile ziehen; Bewohner, die fähig sind, die Größe der Macht und Güte ihres ewigen Urhebers zu bewundern und dankbar zu preisen. Unsere Erde, die noch lange nicht der vornehmste Planet im Sonnenreich ist, hat der Schöpfer so reichlich mit vernünftigen Bewohnern besetzt, und jene große Weltkugeln kann man sich nach allen Betrachtungen unmdglich als diese edelsten Geschöpfe entbehrend, vorstellen. Wen dies noch befremdet, der lasse sich belehren, wie uns der Erdball, welcher nach dem Wahne seiner mehren

## 592 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

sten Bewohner der einzige Endzweck der ganzen Schöpfung seyn soll, aus den übrigen Planeten unsers Sonnenreichs betrachter, in die Augen fallen würde. In dem zunächst benachbarten Monde zeigt er sich noch ziemlich ansehnlich, und ungefähr viermal im Durchmesser, und vierzehnmahl im Flächenraume größer, als dieser Weltkörper bey uns. Könnten wir aber die Erde aus der Sonne beobachten, so würde sie nur als ein kleiner Stern, etwa wie uns der Merkur, erscheinen. Im Merkur wird sie zuweilen etwas größer gesehen. In der Venus scheint die Erde etwa so groß, als bey uns die Venus, ob sie gleich daselbst höchst wahrscheinlich nicht mit einem so lebhaften Lichte, als dieser Planet bey uns, glänzt. Unsern Mond wird man in der Sonne kaum, im Merkur nur zuweilen mit unsern Fernröhren, in der Venus aber um die Zeit ihrer größten Erdnähe auch mit bloßen Augen erkennen. Im Mars erscheint die Erde um die Zeit, da dieser Planet der Sonne entgegen steht, noch als ein Stern höchstens etwa  $\frac{1}{2}$  Minuten im Durchmesser, von ihrem Mond als einen viermal kleinern Stern begleitet. Allein im Jupiter würden wir (wie demüthigend für den Stolz vieler Menschen!) von unserm Planeten nichts wissen, oder wenigstens unbewaffnete Augen des Erdbewohners keine Spur davon entdecken, und dies ist leicht abzunehmen, weil uns selbst der 11mal im Durchmesser größere Jupiter nur als ein Stern am Himmel erscheint. Gesezt nun: Es würde ein Cassini auf diesen Planeten versetzt, und er fände, welches möglich wäre, durch Fernröhre endlich unsere Erde am Firmament als einen kleinen Stern, etwa 11mal kleiner, als uns der Jupiter erscheint, oder noch einmal so groß, als wir seine Trabanten sehen, sollte er alsdann wol den Jupitersbewohnern, wenn sie auf ihr Daseyn eben so stolz wären, als die Erdbürger,



Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 593

Erdbürger (und hiezu hätten sie noch weit mehr Ursache), bereden können, daß dieser kleine mähfam entdeckte Stern, dieser leuchtende Punkt, bewohnt sey? Und was wird endlich aus der Aufsuchung der Erde im Saturn und Uran erden? In diesen zwey- und viermal weiter entfernten Planeten würde es dem Erdbürger völlig unmöglich seyn, auch mit den vollkommensten Fernröhren seinen Planeten zu finden \*).

Auch die Nebenplaneten sind geschikt, Bewohner zu haben und zu ernähren. Unser Mond zeigt sehr deutlich Berge und Thäler, Gruben und viele Vertiefungen; dunkle Stellen, die zum Theil Gewässer auch kultivirte Gegenden, Waldungen u. seyn können. An den Jupiters- und Saturns-Trabanten würden wir unfehlbar ein gleiches bemerken, wenn sie uns so nahe wären \*\*). Unsere Erde erleuch-

\*) Was übrigens wegen der veränderlichen Grade der Wärme und Kälte auf den Planeten nach ihrem verschiedenen Abstände von der Sonne, für und wider die Möglichkeit ihrer Bewohner, gemeinlich vorausgesetzt wird, fällt größtentheils weg, wenn man den wahrscheinlich richtigen Satz annimmt, daß zwar das Licht der Sonne mit dem Quadrate der zunehmenden Entfernung abnimmt; die Wärme aber sich bloß nach der Beschaffenheit der Atmosphäre und den Grundstoffen der vermischten Materie eines jeden Planeten auf seiner Oberfläche wirksam zeigt, daher es, wenn es ihre Bewohner erfordern, im Uran und Merkur eben so temperirt seyn kann, als bey uns. Ueberhaupt kann man von der Weisheit und Güte des Welturhebers erwarten, daß, wo auch nur immer Planeten oder Kometenkugeln um die mächtige Sonne sich fortwälzen, sie sich ihrer segnenden Einflüsse zu erfreuen haben werden. —

\*\*) Man hat auch wirklich Beobachtungen, aus welchen sich auf Flecke in den Monden des Jupiters schließen läßt; und Herr

594 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

tet die Nächte des Mondes 12mal stärker, als der Mond die unsrigen. Diesen Dienst leisten auch Jupiter, Saturn und Uran ihren Monden, und noch dazu, wegen ihrer nahen Nachbarschaft und eigenen ansehnlichern Größe, in einem weit beträchtlichern Maße. Wozu aber diese Einrichtungen, wenn nicht vernünftige Wesen von diesem nächtlichen Scheine Nutzen ziehen sollten?

Allein, was soll man aus den Kometen machen, die im Reiche der Sonne zwischen den Planeten herum zu irren scheinen, bald die Wirkung der Sonne in der Nähe empfinden, und dann wieder über alle Planetenkreise hinaus sich so weit von der Sonne wegbegeben, daß, nach unserm Begriffe, das Licht und die wohlthätigen Einflüsse derselben auf sie sehr unwirksam werden müssen. Sollte auch dieses große Heer, den neuesten Meinungen zufolge, aus lockern Materien als die Planeten bestehender und für sich zum Theil leuchtender Kugeln von organisirten, belebten, empfindenden und vernünftigen Geschöpfen bewohnt seyn? Warum nicht? Man erdenke auch noch so viele Hypothesen von der Beschaffenheit der Natureinrichtungen und Lichtstoffe der Kometen, so dünkt mich, daß man nur solche glückliche Wesen auf denselben annehmen könne, auf welche entweder die sehr ungleichen Wirkungen der Sonne keinen Eindruck machen, oder die Güte des Schöpfers hat Anstalten getroffen, sie gegen diese außerordentlichen Abwechselungen in Sicherheit zu setzen. Wer weiß, ist nicht schon das starke Aufschwellen der leuchtenden Atmosphäre eines Kometen, wenn er zur Sonne kommt, und die Absonderung der äußerst feinen, durchsichtigen und glänzenden Materie, welche seinen Schweif formirt,

Schröter hat selbst dunkle Flecke in den Trabanten des Jupiters wahrgenommen. (S. astron. Jahrb. 1801, S. 126.)



## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 595

eine weise Veranstaltung, die das Wohl und die Erhaltung seiner Bewohner zur Absicht hat \*)?

Selbst die Sonne kann bevölkert seyn. Gesezt auch, sie sey ein wirklicher Feuerball, so bleiben doch, nach den unerschöpflichen Entwürfen der ewigen Allmacht und Weisheit, ihre Bewohner möglich. Oder sie sey, nach der wahrscheinlich richtigern Meinung, eine elektrische feuerlose und nur in einer Lichtmasse eingehüllte Kugel, so wird uns die Bewohnbarkeit der erstaunlich weiten Gefilde ihrer Oberfläche noch begreiflicher. Sie, diese glücklichen Geschöpfe, bedürfen keiner öftern Abwechselung von Tag und Nacht, und, fast unaufhörlich vom Lichte umleuchtet \*\*), werden sie mitten im Sonnenglanze unter dem Schatten des Allmächtigen Fühle und sicher wohnen. Ist es glaublich, daß der Schöpfer beym Bau der ungeheuer großen Sonnenkugel keine andere Absichten gehabt habe, als daß sich um dieselbe eine gewisse

\*) S. des Herrn Prof. Fischer in Berlin Betrachtungen über die Kometen, bey Gelegenheit der vermutheten Wiedererscheinung eines Kometen im Jahr 1789. in 8vo. Berlin 1789, besonders von Seite 14 bis 18.

\*\*) Wenn man, nach meiner Meinung, die Sonnenflecke als gewisse hie und da von der Lichtmaterie der Sonnenatmosphäre entblößte Gegenden der Sonnenoberfläche ansieht, welche folglich einen wirklichen Mangel des Lichts erleiden, so entstehen daselbst Nächte, die so lange dauern, bis die Lichtmaterie, die sich vom scheinbaren Horizonte zurückgezogen hatte, wieder zurfließt, und den vollen Tag mitbringt. Mittlerweile ist den Bewohnern dieser nächtlichen Sonnengefilde eine Aussicht in das unermessliche Reich der Schöpfung eröffnet worden. S. die vortrefflichen Gedanken des Herrn Consistorialraths Fischer in Halberstadt über diesen Gegenstand, im 1sten Stück der fliegenden Blätter, Neujahr 1783, Seite 14 u. folg.



596 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

Anzahl bewohnter, im Verhältniß ihrer Größe ganz unbeträchtlicher Kugeln, die ihrer mächtigen anziehenden Kraft mit gleicher Leichtigkeit, wie bey uns der Staub dem Zuge der Luft, folgen, in Kreisen herumschwingen sollten, bloß um denselben Licht und Wärme mitzutheilen? Nein! Denn hiebey scheint die Weisheit des Schöpfers beym gewählten Mittel und erreichten Endzweck nicht genug gerechtfertigt zu seyn.

Sind wir denn nun mit der Betrachtung der großen Werke Gottes jenseits der Erde fertig? Erschöpfen die Wunder des Sonnenreichs das Ganze, was der Ewige werden hieß? — Sind etwa jene glänzenden Punkte, womit die nächtliche Bühne des Himmels in zahlloser Menge besäet ist, die sogenannten Fixsterne, nur wenig bedeutende Körper, die den überflüssigen Raum des Weltbaues anfüllen, welchen die Planeten und Kometen übrig lassen? Keinesweges! Hier stehen wir an einem aufgezogenen Vorhange, der uns einen noch weit unermesslichen Schauplatz göttlicher Vollkommenheiten und Werke öffnet. Wir wollen, zur Verherrlichung des Welturhebers, ehrfurchtsvolle Blicke, welche vernünftigen Erdbewohnern höchst anständig sind, auf diese erhabenen Gegenstände richten.

Alle Beobachtungen bestätigen, nach sehr richtigen Vernunftschlüssen, daß auch die nächsten Fixsterne einige tausendmal weiter von uns weg seyn müssen, als Uranus, der uns nunmehr bekannte entfernteste Planet unsers Sonnensystems. Allein, wie weit sind sie? Das ist eine andere Frage. Um von ihrer großen Entfernung einigermaßen einen allgemeinen faßlichen Begriff zu geben, kann folgendes dienen: Unsere Erde läuft jährlich in einer Bahn um die Sonne, welche 48000 Halbmesser der Erde, oder 42 Millionen Meilen im

## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 597

Durchschnitt hat; folglich verändern wir inzwischen unsern Ort im Sonnensystem um diese große Weite, und sind 3. B. im Sommer gewissen Fixsternen 42 Millionen Meilen näher, als im Winter. Nun ist aber oben angezeigt, daß der Halbmesser der Erde von 860 Meilen bey der Sonne, welche 21 Millionen Meilen von uns steht, noch eine Parallaxe von  $3\frac{1}{2}$  Sekunden verursacht; die Erde aber verändert jährlich ihren Ort im Sonnenreiche um den erst angezeigten großen Raum, und dennoch (es ist erstaunlich!) dennoch sehen wir die Fixsterne im Sommer in eben der Größe und Stellung gegen einander, als im Winter \*). Der ganze Durchmesser der Erdbahn von 42 Millionen Meilen wird demnach fast zu einem Punkte, oder hat kein Verhältniß mehr gegen die unermessliche Weite der Fixsterne. Einige Sternkundige haben Versuche gewagt, die Entfernung der Fixsterne von uns einzigermaßen zu bestimmen, denn zur genauen Kenntniß derselben werden wir nie gelangen. Schon Huyghen unternahm

\*) Diese sehr beträchtliche Ortsveränderung der Erde bei ihrem jährlichen Umlauf um die Sonne ist auch noch an den entferntesten Planeten deutlich zu bemerken. Sie haben bey ihrer größten Erdnähe ein scheinbar größeres Ansehen. Ihre sonst regelmäßige Bewegung erscheint unordentlich, bald gehen sie geschwinder, bald langsamer vorwärts von Westen gegen Osten; zuweilen aber stehen sie still und gehen rückwärts gegen Westen. Von alledem bemerkt man nichts an den Fixsternen. Selbst die genauesten Ausmessungen der Astronomen haben bis jetzt keine jährlich periodisch wiederkehrende gegenseitige Ortsveränderung der Fixsterne, oder eine sogenannte Parallaxe derselben herausbringen können. Herr Doktor Herschel hat zu diesen Untersuchungen sich äußerst nahe bey einander stehender Sterne, der sogenannten doppelt-, drey- und vielfachen Sterne zu bedienen, aus sehr guten Gründen, vorgeschlagen.



### 598 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

dieses. Er gründete seine Angabe auf eine angestellte Vergleichung der scheinbaren Größe der Sonne und der Stärke ihres Lichts mit der Größe und dem Lichte des Sirius, als des hellsten Fixsterns, und fand durch eine sinnreiche Methode, daß dieser Fixstern, den er für den wahrscheinlich nächsten hält, wenigstens 27664mal weiter von uns weg seyn müsse, als die Sonne \*). Schon diese Weite setzt uns in Erstaunen, die oben angegebene Kanonenkugel würde bey dieser Voraussetzung erst nach 690000 Jahren in diesem Fixstern anlangen. Allein was wird man sagen, wenn uns Bradley und Lambert versichern, daß diese Berechnung des Huyghen, aller Wahrscheinlichkeit nach, die Weite des nächsten Fixsterns noch viel zu klein herausbringe, und daß aus sicherern Gründen selbige auf 400000 Erdweiten zu setzen sey. Diese Angabe beruht darauf, daß die jährliche Parallaxe der Fixsterne, oder die Neigung der Gesichtslinien aus zweyen einander entgegen liegenden Punkten der Erdbahn gezogen, so äußerst geringe ist, daß sie mit unsern besten Instrumenten nicht gemessen werden kann \*\*). Sehen wir unterdessen, die Parallaxe eines Fixsterns sey wirklich eine Sekunde, so ergibt sich, nach einer ganz richtigen Berech-

\*) Bey den Angaben der Entfernungen der Planeten gebrauchten wir oben den Halbmesser der Erde von 260 Meilen, welches der gewöhnlichste Maasstab der Sternkundigen ist; allein bey den Fixsternen muß man schon auf einen größern denken; und dies ist der Abstand der Erde von der Sonne, oder die sogenannte Erdweite, eine Meßruthe von 21 Millionen Meilen.

\*\*) Wäre einer der nächsten Fixsterne nur 27664mal weiter von uns als die Sonne, wie Huyghen herausbrachte, so müßte die sechsmonatliche Veränderung seines scheinbaren Ortes 16 Sekunden austragen. Eine so beträchtliche Verrückung hätten aber die Astronomen längst bemerkt, wenn sie statt fände.



Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 599

nung, daß derselbe mehr als 210000 Erdweiten von uns sey. Nun aber ist, nach den genauesten Untersuchungen, die jährliche Parallaxe der Fixsterne keine Sekunde \*); sie müssen also noch viel weiter weg seyn. Wie richtig ist also nicht der Schluß, daß jene Angaben nicht willkürlich und übertriebene Muthmaßungen sind, sondern aus sichern Gründen hergeleitet worden.

Aus welcher Materie bestehen aber die Fixsterne, daß sie in dieser, nach unsern schwachen Vorstellungen ganz unbegreiflichen, Ferne noch sichtbar sind, und viele mit einem sehr lebhaften Lichte funkeln? Ich antworte: dies beweist augenscheinlich, daß diese Körper kein geborgtes Licht, wie die Planeten, zu uns herabschicken; denn woher sollten sie ihr glänzendes Licht haben? Von unserer Sonne? dies wäre nicht möglich, da wir es dem Uran, diesem bis jetzt bekannten entferntesten Planeten, deutlich ansehen, daß sein in Vergleichung mit dem Glanz eines Fixsterns matter Schein von der großen Ferne herrührt, aus welcher er uns sein von der Sonne entlehntes Licht zuwirft \*\*); und die

\*) Bradley versichert, daß, wenn diese Parallaxe wirklich eine Sekunde austrüge, er solche bey seinen ungemein genauen Beobachtungen, über die Abirrung des Lichts der Fixsterne bemerkt haben würde. Von des Herrn Doktor Herschels Methode zur Erfindung der jährlichen Fixsternen-Parallaxe steht in des Herrn Oberamtmanns Schröters Beiträgen zu den neuesten astronomischen Entdeckungen, S. 255 u. folg. eine deutsche Uebersetzung.

\*\*) Uranus hat etwa 4 Sekunden im scheinbaren Durchmesser, und zeigt sich mit bloßen Augen oder durch wenig vergrößernde Fernröhre dennoch nur als ein Fixstern 6ter Größe; ein Fixstern erster Größe aber erscheint noch keine Sekunde groß, woraus sich deutlich ergibt, wie sehr der Glanz dieses Planeten dem von einem Fixsterne nachsteht.

600 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

Fixsterne, welche einige tausendmal weiter weg sind, als Uran, sollten ihr Licht noch von unserer Sonne haben? Dies widerspricht sich von selbst. Vielleicht aber entlehnen sie es von andern Himmelskörpern? Dies ist eben so unerweislich; denn sonst müßten diese leuchtenden Körper vorzüglich vor den Fixsternen am Himmel hervorstrahlen, wie die Sonne vor den Planeten; aber dergleichen Körper werden nirgends angetroffen, und daher ist es ausgemacht, daß die Fixsterne Weltkörper sind, die mit ihrem eignen Lichte glänzen. Denken wir hiebey noch an ihre wahre Größe, welche außerordentlich ansehnlich seyn muß, da sie uns in einer Weite, gegen welche die Entfernung des Urans, von 400 Millionen Meilen, klein ist, noch zu Gesicht kommen, und dieser Planet selbst nur als ein leuchtender Punkt erscheint; so wird gewißlich der vernünftige Erdbewohner aufgefordert, sich hohe Begriffe von den Fixsternen zu machen. Was können demnach diese selbstleuchtenden Körper anders seyn, als Sonnen, wovon gewiß viele der unsrigen an Größe nicht allein nichts nachgeben, sondern sie vielmehr weit übertreffen. Es sind in dem unermesslichen Raume der Welt so viele Sonnen vorhanden, als Fixsterne sind. Unsere Sonne ist nichts mehr, als ein Fixstern, und nach aller Ueberlegung einer der kleinsten \*).

\*) Dies ist aus folgendem leicht erweislich: Wenn wir unsere Sonne, die etwa 32 Minuten oder 1920 Sekunden im scheinbaren Durchmesser hat, um 1920mal entfernter sehen, so erscheint sie nur als ein Fixstern von 1 Sekunde. Ein Fixstern erster Größe aber, und dessen Durchmesser auf 1 Sekunde gerechnet, ist wenigstens 200000mal weiter weg als die Sonne, daher muß sein wahrer Durchmesser den Durchmesser der Sonne um so viel mal übertreffen, als die Zahl 1920 in 200000 enthalten ist, das ist 104mal.



## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 601

irgend einem Fixsterne betrachten, so würde sie nur als ein Stern glänzen.

Mit dieser Vorstellung wollen wir die Menge dieser Himmelskörper in Vergleichung setzen. Schon den bloßen Augen ist es unmöglich, in einer heiter gestirnten Nacht die Sterne zu zählen, welche sich an der Bühne des Himmels darstellen. Aber mit welchem Erstaunen sehen wir nicht durch die Ferngläser ihre Anzahl vermehrt! In allen Gegenden des Himmelsgewölbes zeigen sich durch dieselben oft in sehr kleinen Räumen gedrängt voll stehende Gruppen, wo das bloße Auge keinen einzigen entdeckt. Je mehr das Auge durch Fernrohre geschärft wird, desto zahlreicher kommen sie auf dem dunkeln Grunde der Himmelsfläche zum Vorschein; und endlich häufen sie sich in der Milchstraße zu Millionen. Mit einem frohen Erstaunen erblickt der Sternkundige durch sein Fernrohr in allen Tiefen der Schöpfung Sonnenheere, deren Menge sein endlicher Verstand nicht faßt; und wer weiß, wie viele tausendmal tausende noch da sind, die er mit dem vollkommensten Fernrohre nie erreichen wird \*)? Könnten wir uns, durch eine höhere Macht beflügelt, von unserm Erdballe weg, und auf einen der Fixsterne versetzen, höchstwahrscheinlich würden wir auch da noch das Firmament so von Sternen angefüllt, als bey uns, finden.

Wie unermesslich dehnt sich hier die Schöpfung in unserer Vorstellungskraft aus! Wo ist der dem Sterblichen begreifliche Maassstab, mit welchem er den Abstand jener

\*) Herr Herschel giebt an, daß es im Durchschnitt wenigstens 50000 Sterne in einer Zone der Milchstraße von 15 Grad Länge und 2 Grad Breite gebe, nämlich, wenn man nur diejenigen rechnet, die noch groß genug sind, um deutlich aufgezählt zu werden. (S. mein astron. Jahrb. für 1787, Seite 217.)



## 602 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

zahllosen Sonnen in den weiten Gefilden des Weltraums ausmessen kann? Was ist die halbe Dicke der Erde? Eine nichtsbedeutende Messruthe, ein Punkt! — Selbst der Abstand der Sonne von uns, 21 Millionen Meilen, oder eine Erdweite, wird fast zu klein, wenn wir diesen, nach unsern Vorstellungen schon erstaunlichen, Maassstab nach Bradleys Angabe, dennoch vierhunderttausendmal bis an den nächsten Fixstern umschlagen müssen. Eine Kanonenkugel geht auch für diese Entfernung viel zu langsam; ihr schneller Flug ist hiebey mit dem Kriechen einer Schnecke zu vergleichen; sie würde dort erst nach Millionen Jahren anlangen. Allein es giebt noch eine weit größere Geschwindigkeit in der Natur, nach welcher sich der ungeheure Abstand der Fixsterne in kleinern Zahlen bestimmen läßt, und dieses ist die Bewegung des Lichts. Die Lichtstrahlen pflanzen sich von der Sonne bis zur Erde durch eine Weite von 21 Millionen Meilen in 8 Minuten und 7 Sekunden, und demnach 41000 Meilen (beynahe den Abstand des Mondes von uns) in einer Zeit-Sekunde fort \*). Wir kennen keine schnellere Bewe-

\*) Dieses haben die Astronomen aus den Beobachtungen der Verfinsterungen der Jupiterstrabanten, und der sogenannten Aberration oder Abirrung des Lichts der Fixsterne (s. meine Erläuterung der Sternkunde, 2ter Theil,) hergeleitet. Hiernach braucht das Licht, um sich

von der Sonne fortzupflanzen bis zum Merkur	3' 8
— — — — — zur Venus	5 52
— — — — — zur Erde	8 7
— — — — — zum Mars	12 22
— — — — — zum Jupiter	42 13
— — — — — 1. Saturn 1 St.	17 25
— — — — — zum Uran 2	35 42

(S. Herrn Wurms Geschichte des neuen Planeten Uranus, samt Tafeln von dessen Laufe, Seite 53. 200. Götta 1791.

## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 603

gung, und dennoch würden dieselben zur Vollendung des Weges von den nächsten Fixsternen, welches vermuthlich die von der ersten Größe oder diejenigen sind, die uns am hellsten erscheinen, bis zur Erde über sechs Jahre Zeit gebrauchen. Nun sehen wir aber mit bloßen Augen noch Sterne sechster und siebenter Größe; setzen wir diese um eben so vielmal weiter weg, so gebraucht das Licht schon 40 und mehrere Jahre, um von ihnen bis zur Erde zu kommen. Was wird aber aus den kleinen Sternen werden, die das durch sehr vollkommne Fernrohre geschärfte Auge in der Milchstraße und den Sterngruppen noch mühsam entdeckt? Die Lichtstrahlen derselben würden vielleicht erst im künftigen Jahrtausend bey uns anlangen, wenn sie jetzt anfangen, sich von diesen Körpern fortzupflanzen. Welche unergründliche Tiefen der Schöpfung \*)!

Nehmen wir als sehr wahrscheinlich an, daß die Sterne erster Größe unserer Sonne am nächsten stehen, und erinnern uns, daß diese eigentlich nur ein Fixstern sey; so lassen sich leicht zwischen zweyen irgendwo im Weltraume zunächst bey einander stehenden Fixsternen ähnliche Räume, als etwa

\*) Wir können mit den besten unbewaffneten Augen kaum noch Sterne siebenter Größe unterscheiden. Die Herschelschen Teleskope z. B. aber zeigen in absteigender Ordnung gewiß noch Sterne der hundertsten Größe. Die Voraussetzung, daß die Sterne um so viel weiter weg sind, als sie uns von einer niedrigeren Klasse erscheinen, ist nicht durchgehends richtig, denn die Beschaffenheit und der verschiedene Grad des Lichts, so wie die gewiß sehr verschiedene wirkliche Größe der Körper kann hiebei viele Ausnahmen machen. So hat man Gründe anzunehmen, daß z. B. nicht Sirius, sondern Arcturus der uns am nächsten stehende Fixstern sey, ob jener gleich alle übrigen an Glanz bey weitem übertrifft.



606 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

ten auch hiebei Ordnung und Uebereinstimmung die Herrschaft des Unendlichen verherrlichen? Wer zweifelt hien? Wenn wir unterdessen den prachtvoll gestirnten Himmel einer heitern Nacht übersehen, welche scheinbaren Unregelmäßigkeiten werden wir nicht gewahr? Unter diesen ebensten Schönheiten der Natur herrscht nicht die geringste Ordnung, sondern die Sterne scheinen ohne alle Symmetrie, sowol ihrer Größe als Anzahl nach, ausgestreut zu seyn. In einigen Gegenden sind sie nur sparsam vertheilt, hingegen in andern stehen sie so gedrängt beysammen, daß der Glanz des einen den andern verbirgt. Woher diese Unordnung? Schwacher Sterblicher! ist denn deine kleine Erbkugel, die, allem Ansehen nach, nur in einem Winkel der Welt liegt, der eigentliche Gesichtspunkt, aus welchem du die in der Aufstellung dieser großen Werke des Allmächtigen herrschende Ordnung zu beurtheilen hast? Gestehet daher, daß der ewige Baumeister der Welt seine Sonnen ohne Zweifel nach ganz andern Regeln im Weltraum aufhing, als nach einer, von der Erde aus betrachtet, in die Augen fallenden Symmetrie.

Es scheint, als wenn der menschliche Verstand bey der Erforschung der Ordnung, welche in dem gesammten Heer der Fixsternensysteme im Allgemeinen herrschen mag, seine Grenzen fühlt; allein, eine gewisse Erscheinung am Himmel dient ihm zum Leitfaden, diesem Geheimniß weiter auf die Spur zu kommen, und giebt Veranlassung zu Schlüssen, die ein ziemliches Gewicht der Wahrscheinlichkeit haben.

Merkwürdig, höchst merkwürdig ist jener lichte Bogen, welcher das ganze Sternengewölbe fast in der Lage eines größten Kreises der Sphäre und in einem ununterbrochenen Zusammenhang umgiebt. Ich meine die sogenannte Milchstraße. Diese prachtvolle Zone ist der wahr-



Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 605

„nähme, würden deine Nächte wol dunkler werden? — Sage also nicht: die Sterne sind für mich erschaffen, und das mit so majestätischem Glanze funkelnde Firmament ist mein Wegweiser da. Kurzsichtiger! du warest keinesweges der Hauptgegenstand der Mildthätigkeiten des Schöpfers, als Er den Sirius formte, und seinen Planeten ihre Laufbahnen vorzeichnete.“ Demnach sind die Fixsterne bloß um ihrer Planeten willen da, und es giebt so viele Planetensysteme, so viele Weltordnungen, als Fixsterne sind \*). Welche unzählige Königreiche Gottes! Welch eine Welt ist das! Freilich, der Bewohner der kleinen Erde fühlt seine Menschheit. Voller Bewunderung und Erstaunen trifft er bey diesen Betrachtungen zurück. „Seine Einbildungskraft erliegt unter dem Gewicht der Schöpfung, sie sucht die Erde und findet sie nicht. Die Erde verliert sich unter dieser gewaltigen Menge himmlischer Körper, wie der Tropfen im Ocean.“ —

Allein, nach welchen Gesetzen mag der Ewige jenes zahllose Sonnenheer mit seinen Sphären, durch den unbegrenzten Raum der Schöpfung, ausgestreuet haben? Soll-

\*) Sollte es wol jemand einfallen können, sich zu verwundern, warum man gleichwol durch die vollkommensten Fernröhre nichts von den um die Fixsterne laufenden Planeten bemerkt, da selbst diese leuchtenden Körper, ihres erstaunlichen Abstandes von der Erde wegen, nur als sehr kleine Lichtpunkte erscheinen. Die 100 Fixsternentrabanten, die der sel. Hofastronom Mayer in Manheim vor einigen Jahren entdeckt zu haben glaubte, waren bloß teleskopische, sehr nahe bey größern sich zeigende Sterne. Herr Herichel kann auf dergleichen Entdeckungen, wenn sie möglich seyn sollten, einen mehr gegründeten Anspruch machen. (S. mein astron. Jahrb. für 1785, Seite 132 u. folg.; für 1787 Seite 252, und für 1789, Seite 245.)

### 606 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

ten auch hiebey Ordnung und Uebereinstimmung die Weisheit des Unendlichen verherrlichen? Wer zweifelt hieran. Wenn wir unterdessen den prachtvoll gestirnten Himmel in einer heitern Nacht übersehen, welche scheinbaren Unregelmäßigkeiten werden wir nicht gewahr? Unter diesen erhabnen Schönheiten der Natur herrscht nicht die geringste Ordnung, sondern die Sterne scheinen ohne alle Symmetrie, sowol ihrer Größe als Anzahl nach, ausgestreut zu seyn. In einigen Gegenden sind sie nur sparsam vertheilt, hingegen in andern stehen sie so gedrängt beysammen, daß der Glanz des einen den andern verbirgt. Woher diese Unordnung? Schwacher Sterblicher! ist denn deine kleine Erdkugel, die, allem Ansehen nach, nur in einem Winkel der Welt liegt, der eigentliche Gesichtspunkt, aus welchem du die in der Aufstellung dieser großen Werke des Allmächtigen herrschende Ordnung zu beurtheilen hast? Gestehe daher, daß der ewige Baumeister der Welt seine Sonnen ohne Zweifel nach ganz andern Regeln im Weltraum aufhing, als nach einer, von der Erde aus betrachtet, in die Augen fallenden Symmetrie.

Es scheint, als wenn der menschliche Verstand bey der Erforschung der Ordnung, welche in dem gesammten Heere der Fixsternensysteme im Allgemeinen herrschen mag, seine Grenzen fühlt; allein, eine gewisse Erscheinung am Himmel dient ihm zum Leitfadn, diesem Geheimniß weiter auf die Spur zu kommen, und giebt Veranlassung zu Schlüssen, die ein ziemliches Gewicht der Wahrscheinlichkeit haben.

Merkwürdig, höchst merkwürdig ist jener lichte Bogen, welcher das ganze Sternengewölbe fast in der Lage eines größten Kreises der Sphäre und in einem ununterbrochenen Zusammenhang umgiebt. Ich meine die sogenannte Milchstraße. Diese prachsvolle Zone ist der wür-



Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 607

igste Gegenstand der Bewunderung und der Aufmerksamkeit \*). „So sehen wir (schreibt Lambert) auf der Erde, den Regenbogen uns in unzählbaren Tropfen das Bild der Sonne vorstellen; so scheint der große Schöpfer die Tropfen des Lichts, in welchem er wohnet, um den Himmel herum, ausgebreitet zu haben.“ Woher ist in diesem Gürtel die Menge der Sterne zahllos, und ihre Anhäufung so erstaunlich, daß die übrigen Gegenden des Himmels dagegen bde zu seyn scheinen? Warum zieht sich dies Sternengewimmel gerade in einem Kreise fast um die Mitte der Himmelkugel fort? Hieraus läßt sich folgendes sehr wahrscheinlich schließen. Die Sterne in der Milchstraße sind, in Vergleichung mit den übrigen, nicht wirklich näher beisammen, sondern sie liegen in den unergründlichen Tiefen des Himmels in unermesslichen Reihen hinter einander, und daher scheinen sie uns dahinaus mehr angehäuft, als in den übrigen Gegenden, wo wir sie von der Seite oder der Fläche nach sehen \*\*). Im ganzen Weltsysteme sind also, nach dieser Erklärung, alle Sonnen mit ihren Planetenbahnen nicht kugelförmlich, sondern in einer flachen linsenförmigen oder schichtenähnlichen Gestalt aufgestellt, und mitten unter diesen gesammten Systemen und Sternenheeren der Milchstraße glänzt auch unsere

\*) Der Name: Milchstraße, ist abgeschmackt und fabelhaft, und daher diesem über alle unsere Begriffe erhabenen Gegenstande bey weitem nicht angemessen. Lichtzone, Sternengürtel, Sternendiadem, könnten etwa in menschlicher Sprache würdigere Benennungen derselben seyn. Klopstock nennt sie in seiner Ode: Dem Unendlichen, die Straße voll Glanz.

\*\*) Eben so, wie wir in einem Walde die in langen Reihen hinter einander stehenden Bäume gedrängter sehen, als diejenigen, welche wir zur Seite neben uns haben.



610 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

bemerken können \*). Das gesammte Heer der Fixsterne und Sonnen, welches, nach der obigen Vorstellung, die Milchstraße ausmacht, wird sich also vermutlich gemeinschaftlich in Kreisen um eine im Mittelpunkte derselben liegende und heuer große Sonne bewegen. Dieser Centralkörper zufolge der vorigen Erklärung, nach der Seite hinaus anzugetreffen seyn, wo uns die Milchstraße am schmalsten ercheint und weil wir nicht genau in der größten Ebene derselben liegen, am Firmament etwas außerhalb der Milchstraße stehen. Da nun beydes gerade bey dem Sirius zutrifft, so sind die Sternkundigen veranlaßt worden, diesem schönsten Fixstern am Himmel einen solchen Rang zu geben. — Auf diese Weise würde das ganze Fixsternensystem der Milchstraße im Großen das seyn, was unser und alle andere Sonnensysteme dazu im Kleinen sind. Welche Vorstellung haben wir uns dieser Centralsonne zu machen, auf welcher eine zahllose Menge Sonnen mit ihrem Gefolge von Planeten eine Beherrschung haben! Muß nicht ihre Masse und Größe ihrer Herrschaft angemessen seyn? Und verräth nicht vielleicht uns in die Augen fallende vorzügliche Pracht des Sirius seine Würde?

Welche Veränderungen gehen nun hiernach im Rande des Weltalls vor, wenn nicht allein Monde um ihre Plan-

\*) Herr D. Herschel und Herr Prof. Prevost haben gezeigt, ein Theil der scheinbaren Bewegung, welche man an verschiedenen Fixsternen bisher bemerkt, daraus sich erklären lasse, unsere Sonne (als ein Fixstern) mit ihrem ganzen Gefolge ihren Ort im Weltraum ändern, und zwar nach der Gegenseite hinrücken, wo wir das Gestirn des Herkules sehen. S. mein astronom. Jahrbuch für 1786 Seite 259, und für 1787 Seite 224.

## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 609

Diese Erklärungsart ist sehr ungezwungen, und es ist sonderbar, daß die Astronomen nicht schon längst aus der merkwürdig erscheinenden Gestalt und Lage der Milchstraße, die beyde von einem ungefähren Zufall sehr unterscheidende Merkmale mit sich führen, dergleichen Folgerungen über die Austheilung der Fixsterne im Weltraume gewagt haben. Sollte endlich die so eben vorgetragene Hypothese auch um deswillen nicht anzunehmen seyn, da sie zugleich den Satz bestätigt, daß auf dem großen Schauplatze der Welt, in den größten wie in den kleinsten Dingen, Harmonie und Ordnung überall einen weisen Schöpfer verrathen. Wer will es dem Bewohner der Erde als eine unerlaubte Kühnheit anrechnen, über die Lage der gesammten Fixsternensysteme nachzudenken, da ihm selbst der sinnliche Anblick des Sternengewölbes hiezu Veranlassung giebt?

Die neuere Sternkunde lehrt ferner, daß die Fixsterne, welche man sonst für unbeweglich gehalten, wirklich eine eigene Bewegung haben, die wir aber, der ungeheuren Entfernung dieser Weltkörper wegen, erst nach Jahrhunderten

Prof. Kants allgemein. Naturgeschichte 2c. ist im Jahr 1798 zu Königsberg eine neue Ausgabe, mit Anmerkungen bereichert, erschienen. Endlich hat der berühmte Doktor Herschel, in seinen Abhandlungen: Ueber den Bau der Himmel, die im Jahr 1791 zu Königsberg, übersetzt, herausgekommen, und die auch auszugsweise mit Erläuterungen in meinen astron. Jahrbüchern für 1788 und 1794 stehen, ganz ähnliche Vorstellungen über die Austheilung und Lage der Fixsternensysteme der Milchstraße geliefert, und manche Ideen und Muthmaßungen jener beyden Philosophen durch Beobachtungen glücklich bestätigt.

610 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

bemerken können \*). Das gesammte Heer der Fixsterne oder Sonnen, welches, nach der obigen Vorstellung, die Milchstraße ausmacht, wird sich also vermuthlich gemeinschaftlich in Kreisen um eine im Mittelpunkte derselben liegende ungeheuer große Sonne bewegen. Dieser Centralkörper muß, zufolge der vorigen Erklärung, nach der Seite hinaus anzu treffen seyn, wo uns die Milchstraße am schmalsten erscheint, und weil wir nicht genau in der größten Ebene derselben liegen, am Firmament etwas außerhalb der Milchstraße stehen. Da nun beydes gerade beym Sirius zutrifft, so sind einige Sternkundige veranlaßt worden, diesem schönsten Fixstern am Himmel einen solchen Rang zu geben. — Auf diese Art würde das ganze Fixsternensystem der Milchstraße im Großen das seyn, was unser und alle andere Sonnensysteme dagegen im Kleinen sind. Welche Vorstellung haben wir uns von dieser Centralsonne zu machen, auf welcher eine zahllose Menge Sonnen mit ihrem Gefolge von Planeten eine Beziehung haben! Muß nicht ihre Masse und Größe ihrer weiten Herrschaft angemessen seyn? Und verräth nicht vielleicht die uns in die Augen fallende vorzügliche Pracht des Sirius seine Würde?

Welche Veränderungen gehen nun hiernach im Raume des Weltalls vor, wenn nicht allein Monde um ihre Planeten

\*) Herr D. Herschel und Herr Prof. Prevost haben gezeigt, daß ein Theil der scheinbaren Bewegung, welche man an verschiedenen Fixsternen bisher bemerkt, daraus sich erklären lasse, daß unsere Sonne (als ein Fixstern) mit ihrem ganzen Gefolge ihren Ort im Weltraum ändere, und zwar nach der Gegend hin fort rücke, wo wir das Gestirn des Herkules sehen. S. mein astron. Jahrbuch für 1786 Seite 259, und für 1787 Seite 224.



Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 611

usen, Planeten und Kometen um Sonnen sich fortwälzen, sondern wenn ganze Weltssysteme wieder die Herrschaft noch höherer Körper erkennen, und in den unendlichen Feldern des Himmels auf unermesslichen Laufbahnen dahereilen, wovon aber doch ihr Fortrücken dem Bewohner der Erde an keinem Firmament erst nach mehreren Jahrhunderten bemerkbar wird. Die sich hieraus ergebende allgemeine Folge, daß eine Kugel der Schöpfung im Beharrungsstande, sondern vielmehr das ganze Heer derselben einer beständigen Fortwanderung unterworfen ist, ließ sich auch schon zum Theil ohne Beobachtungen im voraus als richtig annehmen; denn ganze Weltkörper können nicht in einer absoluten Ruhe seyn. Die Bewegung ist eine wesentliche Eigenschaft der Welt: ohne sie würde dieselbe einer abgenutzten Maschine, einer unthätigen und todten Masse gleichen, und der weisheitsvolle Plan der Schöpfung, welcher beständig neue Scenen, Veränderungen, Mannigfaltigkeiten und Abwechselungen fordert, nicht erfüllt werden. Kennen wir gleich jetzt noch nicht die Gesetze, nach welchen sich ganze Sonnensysteme verrücken, und fehlt uns noch die Wissenschaft, Zahl und Maas, genau im voraus zu bestimmen, wie viel in den künftigen Jahrhunderten die Bewegung der Fixsterne am Firmamente des Erdbewohners, und in dem unermesslichen Raume des Weltalls auszusagen wird, so ist es doch höchst wahrscheinlich, daß unsere Nachwelt durch mehrere und genauere Beobachtungen sich dieser Kenntniß stufenweise nähern wird.

Allein was erhält jene unzählbaren Sonnensysteme in ihrer unverrückten Ordnung? Welches mächtige Band verbindet sie alle gleichsam als gemeinschaftliche Glieder jener großen Kette, die alles, was da ist, umschlingt. Wir kenn-

612 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

nen keine andere Kraft, als die Schwere oder Anziehung, ob es gleich möglich ist, daß der Urheber der Welt noch andern Kräfte in die Natur der Weltkörper gelegt hat, welche der menschliche Verstand vielleicht nie ergrübeln wird. Unter dessen ist oben bemerkt worden, daß die Planeten unser Sonnensystems durch die stets wirkende Schwere in ihren ewigen Kreisen herum geführt und erhalten werden. Es dehnt sich also vermuthlich dieses unwandelbare Naturgesetz durch alle Räume der Himmel aus, bestimmt einer jeden Sonne ihren Ort, und zählt ihnen nach dem Verhältniß ihrer Masse und der daraus entstehenden stärkern oder schwächern Kraft der Anziehung ihre Planeten in den gehörigen Weiten zu. Eben deswegen mußten, wie schon oben bemerkt worden, die ungeheuren Räume zwischen Sonnen und Sonnen bleiben, damit die Wirkungskräfte, welche die zu einem jeden Systeme gehörigen Planeten um ihre Sonne treiben, nicht in einander greifen, und Unordnung anrichten möchten. Die mächtige Schwere umzieht ferner das ganze Weltall wie eine Kette, und verbindet es zu einem Ganzen. Sie ist endlich die wirkende Ursache, daß die sämtlichen Sonnensysteme, welche, unserer obigen Voraussetzung gemäß, ihrer Stellung und Austheilung nach einen Sternhaufen oder die sogenannte Milchstraße ausmachen, wieder gegen den im Mittelpunkte derselben liegenden allgemeinen Centralkörper eine Beziehung haben, und sich in Kreisen herum drehen etc. So sind alle Weltssysteme gegen einander genau abgemessen, und vor aller Vernichtung gesichert; so ist endlich die Waage der Welten in der Hand des Ewigen im vollkommensten Gleichgewichte.

Aus allem bisher Vorgetragenen glaube ich mit sehr



Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 613

sichern Gründen folgern zu können, daß sich die Bewohnbarkeit durch alle Räume der Schöpfung erstrecke. Wenn nicht besondere uns unbegreifliche Absichten des unendlichen Wesens hievon Ausnahmen machen, so ist keine Sonne, kein Planet, Komet oder Mond ödlerlos und öde, sondern alle sind mit vernünftigen Geschöpfen, und diesen zum Nutzen dienenden lebendigen Kreaturen besetzt. „Wo nur Bahnen möglich waren, da rollen Weltkörper, und wo nur Wesen sich glücklich fühlen können, da wohnen Wesen.“ Wie kann es anders seyn? Die Welt ist ein Ausdruck aller göttlichen Vollkommenheiten, das vollkommenste Werk eines ewig wirkfamen Schöpfers, der selbst die Urquelle alles Lebens ist. Sollte wol irgend eine Gegend derselben vorhanden seyn, wo sich dieses nicht durch Leben und Wirksamkeit in den Geschöpfen bewiese? Wie reichlich ist nicht unser Planet mit Menschen und Thieren besetzt. Vornehmlich treffen wir diese letztern überall im Meer und auf dem Erdboden in großer Anzahl an. Und welche neue Welten haben uns nicht überdem die Vergrößerungsgläser im Kleinen entdeckt! Da wimmelt ein Tropfen Wasser von einer erstaunlichen Menge lebender Kreaturen; da zeigen sich überall Millionen Geschöpfe, wo man solche niemals vermuthet hätte; da erscheint selbst der Staub bevölkert; und wie viele dieser Arten kleiner Geschöpfe kann es nicht noch in dieser absteigenden Stufe der Natur geben, die das menschliche Auge mit den vollkommensten Vergrößerungsgläsern nie entdecken wird! Von dem höchstwahrscheinlichen Daseyn vernünftiger Bewohner auf allen Planeten, welche mit uns nachbarlich im Reiche der Sonne daher rollen, ist bereits oben geredet worden. Sollte aber nur dieser Winkel der Welt, welchen unser Son-



614 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

nensystem einnimmt, und vornehmlich der Erdbausen, worauf wir leben und uns ernähren, bevölkert seyn; hingegen auf jenen zahllosen Kugeln des Himmels, und in den übrigen unbegreiflich weiten Räumen der Schöpfung überall eine tiefe Stille herrschen? Sollten jene entlegenen Sonnen über ihre Planeten Licht und Wärme verbreiten, um nur fürchterliche und traurige Eindrücke zu erleuchten und zu befruchten, und keine vernünftigen Geschöpfe von den großen und wohlthätigen Einrichtungen aller Sonnensysteme Vortheile genießen, keine auch daselbst ihres Daseyns, ihres Glücks froh werden? Sollten aus jenen unermeßlichen Gefilden keine Jubellieder zum Throne des allgemeinen Weltbeherrschers empor steigen, der die ewige Liebe ist, und der nach aller Betrachtung vornehmlich deswegen Welten schuf, um Geschöpfe, seinen großen Namen zu loben gewürdigt, glücklich zu machen? — Wer erröthet nicht, von der Weisheit und Güte Gottes so niedrig zu denken? Aber, ist vielleicht die Bevölkerung aller Weltkörper ein der Macht des Schöpfers überschreitendes Werk? — Wer darf diesen Gedanken wagen!

Wahr ist es freylich, dem kurzsichtigen Erdbürger kann die Bewohnbarkeit des ganzen Universums nicht anders als räthselhaft seyn. Sein eingeschränkter Verstand ergründet viele und oft thörichte Fragen über die Beschaffenheit und Bestimmung aller dieser Einwohner, deren entscheidende Beantwortung selbst der weiseste unter den Sterblichen nie wagen wird. Unterdessen ist es sehr gewöhnlich, sich zwischen jenen Weltkugeln und der Erde eine größere oder geringere Aehnlichkeit zu gedenken: gleich, als wenn der Ewige bey dem Entwurfe des Ganzen unsere Erde, diesen Punkt, zum Ebenmaße hätte nehmen sollen. Allein, wie einfach wäre nicht

## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 615

Sdann die Welt? Wir wollen die Vergleichung unsers Wohnorts mit andern Weltkörpern sowol in Ansehung ihrer ökonomischen Einrichtungen, als ihrer natürlichen Beschaffenheit, und selbst des körperlichen Baues und der Seelenfähigkeiten ihrer Bewohner, nicht so weit treiben. Wenn der Urheber der Natur hier bey uns in den kleinsten Dingen sehr abgewechselt hat, daß nicht zwey Blätter eines Baums, nicht zwey Sandkörner einander vollkommen gleich sind; so will man denn von zweyen Sonnensystemen erwarten? durch welche große Abänderungen der Macht und Weisheit muß der Schöpfer nicht ganze Welten von einander unterscheiden haben? Die Klassifikation und Modifikation der Dinge, welche für unsern Planeten gehören, sind vermuthlich in keinem andern vorhanden. Eine jegliche Weltkugel der dem ganzen zahllosen Meere derselben hat ihre besondere Einrichtung, Naturprodukte und Bewohner nach allen möglichen Abwechselungen, Gestalten und Arten. Die Mannigfaltigkeit, welche in den Schätzen der ewigen Weisheit versorgen liegt, leidet diese Vorstellung. Vielleicht giebt es Welten, welche von unvollkommenen Wesen, als wir Erdenbewohner sind, bewohnt werden; dahingegen andere, und vermuthlich die mehresten, mit Bewohnern von weit höhern Fähigkeiten des Geistes und Körpers besetzt seyn können. Heint es allerdings gegründet zu seyn, was einige Naturforscher behaupten, daß die Seelenkräfte eines Menschen in den verschiedenen Graden der Feinheit der körperlichen Materie, welche sein denkendes Wesen einschließt, Abänderungen leiden, daß diese sich nach dem verschiedenen Abstände der Planetenkugeln von dem Mittelpunkt ihres Systems richten, und mit den zunehmenden Entfernungen sich

veredeln \*), so gi  
heiten der Geschöp:  
aller übrigen Sor  
haupt die irdischer  
wohner, Thiere un  
ter, feiner und elat  
desto vortheilhafter  
denkender Wesen je  
geschickter, je weite  
Systems, oder von  
unzählbare Sonnen  
Verbindung stehen,  
meinschaftlichen Mte  
Denkkräfte aller ver  
bener seyn, je weite  
des Weltalls absteht  
in den Fähigkeiten  
organisirte vernünft  
unmessbaren Leiter  
sten Stufe vielleicht  
auf der erhabenst  
hern unförperrlich  
Sollte denn wol  
geistigen und für  
lichkeit, so wie a  
Friebe der See'

\*) Die Dichte  
Entfernung v  
selben geforr  
wie vorhin a



Betracht. über d. Weltgebäude. 619

begreiflich viel weiter weg, als die entlegeneren Milchstraßen. Man hat Gründe, sich abenteuerlichen Begriffe zu machen. Manche mögen ätherische Lichtmassen seyn, der Ewige höhern Zwecken bestimmt; andere scheinen Sammlungen fester Körper zu bestehen.

Daß viele derselben in regelmäßigen, geraden oder elliptischen Gestalten sich zeigen, erfüllen meine Seele, wenn ich unter würdigen Nebelfleck am Schwerdte des guten Fernrohre betrachte! Wir deucht, andere Milchstraßen, fern, hinterhalb den andern. —

Drall am Himmel zerstreuten Nebel: oder daher wol Milchstraßen höherer Weltordnung (für sie auch Herr Herschel erklärt), von bloß den vereinigten Glanz ihrer zahllosen kleinen nebligten Schimmer, aber nicht diese mehr unterscheiden können. — Unausprechliche Gegenstände der Schöpfung! Dem Bewohner der Erde schwindelt bey dem kühnen Geistesblick, ihre Höhen waget, und seine stammelnde Zunge ausdrückt, die ersten Züge eurer Größe zu schildern. Lichtstrahlen würden mit ihrer unbegreiflichen Ausdehnung dennoch erst in Jahrtausenden von diesen Milchstraßen bis zur Erde herab sich fortzuschwinden; aber nur die unserer Milchstraße zunächst liegenden Sterngruppen seyn, und es giebt vielleicht auch Fernen noch mehrere, deren Lichtschimmer wir mit Herschels Riesen-Teleskope nie entdecken wer-

618 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

Wege zu durchstreifen \*)? Und noch mehr! Was mögen die von der Milchstraße ganz abgesonderten Flecke seyn, welche uns in allen Gegenden des Firmaments, oft nur durch sehr vollkommene Fernrohre betrachtet, als blasser Lichtschimmer zu Gesicht kommen, und unter der Benennung Nebelflecke bekannt sind? z. B. im Orion, im Gürtel der Andromeda, im Antinous, im Herkules, im Schützen, im Wassermann u. Herr Herschel hat deren, wie oben bemerkt worden, mehrere Hunderte entdeckt \*\*). Aller Vermuthung nach, sind diese neblichten

\*) Der blasser Lichtschimmer, welchen man in der Milchstraße so häufig außer den eigentlichen Sternen findet, ist, wie nunmehr Herr Herschel außer Zweifel gesetzt hat, der Glanz von zahllosen Sternen, welche dem Auge selbst im Fernrohr nicht mehr empfindlich sind. Derham leitete in seiner Astrotheologie diesen Schimmer von dem zurückgeworfenen Scheine der Planeten her, welche um die Fixsterne laufen, und Herr von Mairan von den Atmosphären der Fixsterne, welche dem Dunstkreis unserer Sonne, oder dem Zodiacalscheine, ähnlich seyn sollen.

\*\*) Ich habe in den Mémoires der hiesigen Akademie der Wissenschaften, für 1794 und 1795; und im ersten Bande der neuen Schriften der Berlinischen Gesellschaft naturforschender Freunde, meine Gedanken über die Ausdehnung der Nebelflecke und Sternhaufen im Weltraume bekannt gemacht. Es ist äußerst merkwürdig, daß, wie ich nach den vollständigen Herschelschen und ältern Beobachtungen gefunden, sich fast alle noch durch Teleskope in Sterne auflösbare neblichte Stellen in oder nahe bey der Milchstraße befinden; und daher noch zu derselben zu gehören scheinen; dahingegen die übrigen, bey weitem größte Anzahl der Nebelflecke überall am Firmamente zerstreuet sich zeigen, und folglich allem Anschein nach weit jenseits der Milchstraße liegen.



## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 619

Stellen noch unbegreiflich viel weiter weg, als die entlegenen Fixsterne unserer Milchstraße. Man hat Gründe, sich von ihnen die erhabensten Begriffe zu machen. Manche mögen ungeheuer große ätherische Lichtmassen seyn, der Ewige weiß, zu welchen höhern Zwecken bestimmt; andere scheinen aus zahlreichen Sammlungen fester Körper zu bestehen. Sonderbar ist es, daß viele derselben in regelmäßigen, gemeinlich länglichen oder elliptischen Gestalten sich zeigen. Welche Empfindungen erfüllen meine Seele, wenn ich unter andern jenen merkwürdigen Nebelfleck am Schwerdte des Orions mit einem guten Fernrohre betrachte! Mir deucht, ich sehe — eine andere Milchstraße, fern, hinterhalb den Grenzen der unsrigen. —

Viele der überall am Himmel zerstreuten Nebel- oder Lichtflecke mögen daher wol Milchstraßen höherer Weltordnungen seyn (wofür sie auch Herr Herschel erklärt), von welchen wir nur bloß den vereinigten Glanz ihrer zahllosen Sterne als einen neblichten Schimmer, aber nicht diese Sterne selbst, mehr unterscheiden können. — Unausprechlich große Gegenstände der Schöpfung! Dem Bewohner der kleinen Erde schwindelt bey dem kühnen Geistesblick, welchen er in eure Höhen waget, und seine stammelnde Zunge kennt keine Ausdrücke, die ersten Züge eurer Größe zu schildern. Die Lichtstralen würden mit ihrer unbegreiflichen Schnelligkeit dennoch erst in Jahrtausenden von diesen entlegenen Milchstraßen bis zur Erde herab sich fortzuschwingen. Dieß mögen aber nur die unserer Milchstraße zunächst angrenzenden Sterngruppen seyn, und es giebt vielleicht in größeren Fernen noch mehrere, deren Lichtschimmer wir selbst mit Herschels Riesen-Teleskope nie entdecken wer-



sichtbare Schö-  
dringliche Deck-  
kurzsichtige We

„Schwindel

„Aber nicht

Sollte das Welt-  
ten folglich unau-  
und Milchstraßen  
Endlichkeit aller e-  
Körperwelt hat of-  
Welten ohne Zahl  
dern auch etwas W-  
nach menschlichen V-  
Obgleich der Versta-  
ten erliegt, daß aus-  
und nicht zwey Uner-  
finden können; so ist  
heit zu erkennen, den-  
nicht begrenzt vorstell

## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 621

so unbegreiflich groß auch ihre Umspannung ist, verschwindet gleichsam gegen diesen gränzenlosen Raum, den die Allgegenwart Gottes erfüllet. Da, wo die Körperwelt aufhört, und eigentlich nur bis dahin kann sich der Erdbewohner noch einen richtigen Begriff vom Raume machen, beginnt ein neues Universum, wofür wir hienieden keine Worte von Ausdehnung und Weiten mehr haben, wollte man auch sagen, daß sich der Umfang unserer Milchstraße gegen dasselbe verhielte, wie ein Thautropfen zur Lauffphäre des Uraus. Allda, jenseits der sichtbaren Welt, strahlt die Majestät des allgemeinen Welturhebers unfehlbar in einem noch höhern Glanze. Dort sind Hierarchien, Thronen und Fürstenthümer der höhern unkörperlichen Verstandswesen. Allda, — doch welcher Sterbliche kann sich die Vorrechte dieser glänzenden Sphären denken?

Vielleicht ist im weiten Raume der Schöpfung ein Punkt, auf den alle Fixsternensysteme und Milchstraßen eine Beziehung haben! Wer weiß, strahlt nicht in diesem Mittelpunkt eine mehr als irdische Sonne, und ist nicht daselbst ein näherer Sitz der Macht Gottes? Von diesem gemeinsamen Punkt aus werden allgemeine Naturgesetze dem ganzen Reiche der Wirklichkeit vorgeschrieben, und die ersten Triebfedern der Bewegung in Wirksamkeit gesetzt. Von hier aus formte die Hand des Ewigen im Anfang aller Dinge jene Sonnen mit ihren Sphären, die sich, durch seinen Wink beflügelt, in unermesslich weiten und immer in sich selbst wiederkehrenden Kreisen Millionen Jahrtausende fortwälzen. Von hier aus werden alle Sonnen, Weltssysteme und Milchstraßen in Ordnung erhalten, und keine Zerstreuungen der einzelnen Theile, keine Zerrüttungen im Ganzen zugelassen.

622 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

Von hier aus endlich bis dahin, wo an den äußersten Grenzen der irdischen Schöpfung die letzten Sonnen glänzen, und jenseits der Körperwelt durch einen grenzenlosen, dem Erdbürger undenkbaren Raum, herrscht die Allgegenwart des allgemeinen Weltmonarchen, der allgütig für Mensch und Seraph, und auch zugleich für den Wurm sorgt; dessen Myriaden Welten voll vernünftiger Geschöpfe, und dessen ganze Geisterwelt ihn staunend anbetet. Dieser Gedanke ist mir zu wichtig, als daß ich ihn nicht hegen sollte. Er ist ungemein reich an Folgerungen.

Mit einem heiligen Schauer durchdrungen, denke ich an jene Zeit zurück, da vorher noch keine Zeit war, da nichts, als Gott, der Allgenugsame, nothwendig war, da das Sichtbare begann. — Ein ewiges Chaos deckte die Natur. — Es gefiel dem unendlichen Schöpfer, eine Welt zu bilden. Seine Weisheit wählte unter allen möglichen die beste, und der Odem seines Mundes brachte sie zur Wirklichkeit. Der Ewige säete um den Fuß seines Thrones Sonnen ohne Zahl, maas und zählte einer jeden ihre Sphären zu, und Millionen Geister von hoher Abkunft waren Augenzeugen dieser Schöpfungen.

Allein wie lange ist es her, da zuerst die Atomen, vom Hauch des Unerhoffenen beseelt, rege wurden, und sich nach den vorgeschriebenen Naturgesetzen seines Willens, Sonnen- und Erdkugeln zu bilden anfangen? Wie lange? Zwar der Mensch kennt den Anfang der Werke Gottes nicht, er ist für ihn in ein heiliges Dunkel verhüllt; doch dies weiß er gewiß, daß die sichtbare Körperwelt nicht von Ewigkeit her seyn kann, da bereits ihr Entstehen, Schaffen oder Werden einen einmal genommenen Anfang voraussetzt. Allein



## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 623

ist es wol glaublich, daß erst vor sechstausend Jahren, so weit etwa unsere Zeitrechnung zurückgeht, alles, was da ist, hervorgebracht worden? Keinesweges! Man nehme auch an, daß sich vielleicht erst damals die Körper unsers Sonnensystems nach den ihnen vom Schöpfer vorgeschriebenen Naturgesetzen bildeten, oder daß etwa nur unsere Erdkugel besondere große Veränderungen ihrer Oberfläche erlitt, und Bewohner erhielt, deren Nachkommen sich bis jetzt auf derselben ausgebreitet haben; so stralten doch, ohne Zweifel, schon seit undenklichen Perioden und Zeiträumen, schon seit Myriaden Jahrtausenden, in andern Gefilden der Schöpfungen Vollkommenheiten der Macht und Güte Gottes, und lange vor uns stiegen von Millionen Zungen glücklicher Geschöpfe Loblieder zum Throne des Allvaters hinauf, der die Himmel anordnete, und dessen Hand „allmächtig, „Legionen Welten zusammenfaßte und in den Weltraum warf.“

Wenn nun aber die unendliche Macht Gottes schon seit undenklichen Jahrtausenden Welten hervorgebracht; sollte sie denn nur bey'm Beginn alles auf einmal ins Daseyn gerufen, und vor 6000 Jahren etwa, nur unsere Erde mit den Stammeltern ihrer jetzigen Bewohner besetzt haben, und nun ganz unthätig seyn? Hat das höchste Wesen völlig aufgehört zu schaffen? Sind seine Pläne zur Bildung neuer Welten erschöpft? oder findet seine Macht ihre Grenzen? Wer mag das denken, und mit welchen Scheingründen will man dies behaupten? Um hierüber etwas der Gottheit würdiges in menschlicher Rede zu stammeln, wollen wir uns vorstellen, daß noch gegenwärtig, vornehmlich nach den Grenzen des Weltbaues hinaus, neue Sonnen mit ihren Sphären sich

### 624 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

auf den Wink ihrer unbegrenzten Schöpfungskraft nach den einmal angeordneten Naturgesetzen formen, entwickeln, und zuerst auf den Schauplatz der Welt treten. Auf der andern Seite können, durch den freyen Willen des Weltbeherrschers, dessen Rathschlüsse unser endlicher Verstand nicht einsieht, Sonnen verlöschen, und ganze Weltordnungen zu Trümmern gehen, um den Stoff zu neuen Welten herzugeben, oder auch nur umgeformt und in veränderten Gestalten verschönert sich darstellen. — Vielleicht fragen hier meine Leser: Sollten wir unterdessen von dergleichen großen Veränderungen im Weltraume von der Erde aus nichts gewahr werden? Ich antworte: daß wir wirklich dem Anschein nach, Spuren davon am Himmel bemerken. Es ist oben von Fixsternen geredet worden, die unsern Vorfahren vor einigen Jahrhunderten am Himmel glänzten, davon anjetzt nichts mehr zu erkennen ist. Fixsterne, die bald helle bald wieder dunkel werden, und andere, die zum erstenmal zum Vorschein kamen, und sonst noch nie gesehen wurden? Vielleicht haben einige von diesen sogenannten neuen und wandelbaren Sternen dergleichen Katastrophen erlitten \*). Es können ferner unter der ungeheuren Menge Sterne in der Milchstraße

\*) Die Ursache der periodischen Erscheinung und Verschwindung einiger wandelbaren Sterne sucht Herr von Maupertuis in seinem Discours sur les différentes Figures des Astres durch eine angenommene sehr abgeplattete linsenförmige Gestalt dieser sich umwälzenden Körper zu erklären. Man könnte auch hiebei annehmen, daß zuweilen dunkle Körper vor diesen lichten vorbeigehen, oder auch, daß auf ihrer Oberfläche verhältnißmäßig größere Flecke als auf unserer Sonne entstehen, und wieder verschwinden &c.



## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 625

raße manche Veränderungen dieser Art vorkommen, die den härtesten Blicken des Sternkundigen sehr leicht entgehen. Unterdessen haben wir kaum seit anderthalbhundert Jahren die hierzu erforderlichen genauen Fixsternen-Beobachtungen gesammelt. Und gesetzt auch, es meldeten uns glaubwürdige Geschichten von einigen Jahrtausenden her dergleichen entwürdigte Veränderungen an diesen Lichtern des Himmels, was wäre dies alles gegen jene Zeit-Äonen, die verflossen sind, ehe der Schöpfer unsern Erdball formte? Wie können wir Bewohner eines Punkts im Reiche der Schöpfung, wir, die von gestern her sind, über der Anbau neuer Sonnen entscheidende Urtheile fällen? Wenn es dem Urheer der Welten gefiele, in diesem Augenblick eine neue Sonne in der Milchstraße zu erschaffen, die uns auf der Erde sichtbar werden könnte; so würden wir dieselbe, als einen Stern, doch nicht eher wahrnehmen, als bis ihre Lichtstrahlen durch den unbegreiflich großen Zwischenraum bey uns angelangt wären. Hierüber könnten Jahrhunderte hingehen, und die late Nachwelt würde erst diese Sonne als einen Stern erkennen. Daher wird der Erdbewohner es wol aufgeben müssen, dergleichen Ausführungen der Rathschlüsse des allgemeinen Regenten der Welt nach Erscheinungen am Himmel widersprechlich zu bestimmen? Nein! dies ist nur den Geistern höherer Sphären, die sich vielleicht durch alle Räume der Schöpfung, von Sonne zu Sonne, und von Planeten zu Planeten, augenblicklich begeben können, mit der tiefsten Ehrerbietung anzustaunen vergönnt.

Zahllos, wie die Körner des Sandes, den der Ocean an seine Ufer wirft, hat der Ewige jene Weltkugeln im gränzenlosen Raum ausgesäet. — Sollte es also wol in seiner



626 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

weiten Schöpfung etwas Erhebliches seyn, wenn eine Erde verloscht; oder ein ganzes System zu Grunde geht? In keinemweges. Würde es demnach in dem Ganzen, was Unendliche schuf, eine Lücke oder eine Unvollkommenheit verursachen, wenn dereinst mit unserer Kugel eine vielleicht aus der mechanischen Einrichtung der Naturkräfte selbst entspringende, absichtlich wohlthätige, aber freilich für die zeitigen Bewohner höchst bedenkliche Katastrophe der Untergang oder Verwandlung beginnen sollte? Oder wenn gar selbst unsere Sonne verloschte, und alle Kugeln des Systems in ihr erstes Chaos zurückkehrten? Eben so wohl als wenn der Wind dem Berge ein Sandkorn verrückt entführt. Was ist der Untergang eines Sonnensystems dem Gott,

Der stets mit einem gleichen Auge, weil er der Schöpfer  
ja von allen,

Sieht einen Helden untergehen, und einen Kleinen  
ling fallen,

Sieht eine Wasserblase springen, und eine Gans  
vergehn.

Pope.

Unterdessen lassen die Anlagen und Verbindungen der Weltsysteme keine gänzliche Zerstörung derselben befürchten. Die Triebfedern ihrer Bewegungskräfte ermatten nie. Die Weltkörper scheitern nicht an Hindernissen, sondern weichen sich bey ihren Fortwanderungen geschickt aus, und rollen in den ihnen vom Schöpfer vorgezeichneten Laufbahnen ungestört daher. Kometen, wie uns einige Weltweise befürchten lassen, einst Unheil im Weltbau anrichten, und die Plane

## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 627

trümmern oder aus ihren Bahnen stoßen sollten, hat keinen Grund; so lange die Weltkörper nicht einem ungefähren Zufall überlassen sind, sondern noch den vorgeschriebenen Gesetzen der Centralkräfte in ihren Bewegungen gehorchen. Nur erst dann, wenn der Allmächtige nach freiem Willen diese festen Bande, welche alle Weltkörper umschlingen, ohne sie zu ihrem Unglück an einander zu treiben, auflösen sollte, nur dann, glaube ich, würden wir dergleichen zu befürchten haben. Es folgt aber aus allen Anordnungen des Weltbaues, daß die Erhaltung ganzer Weltkörper eine der ersten Absichten Gottes gewesen; daß die Welt auf die Dauer gemacht und nicht ein Werk für wenige Augenblicke sey. Wir finden augenscheinlich, daß die Existenz der Geschöpfe ihrer Natur und Vortrefflichkeit nach abgemessene Stufen hat. Es giebt Insekten, welchen nur einige Stunden oder Tage zu ihrer Lebenszeit ausgesetzt worden; andern sind Monate zur Dauer bestimmt; die größern Thiere leben verschiedene Jahre lang. Der Mensch, der Beherrscher der Thiere, überlebt sie mehrentheils alle, und kann zuweilen ein Jahrhundert zählen, ehe sein irdischer Körper wieder in den Staub zurücksinkt, davon er genommen war. Alles dasjenige demnach, was der Vergänglichkeit am leichtesten unterworfen ist, erneuert oder verändert sich öfterer; allein ganze Weltkörper werden viele Jahrtausende hindurch, vor aller Zerstörung oder Veränderung gesichert, sich in ihren Kreisen fortwälzen. Gesetzt aber auch, daß ganze Sonnensysteme zu Trümmern gingen, so wird es einer unendlichen Schöpfungskraft Gottes nie an Vermögen fehlen, nach weisheitsvollen Planen diesen Verlust durch lange Zeitepochen wieder zu ersetzen. Wenn wir demnach unsere Rolle ausgespielt, vom Schauplatz ab-

### 628 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

treten, so werden noch spät nach uns, Stralen der göttlichen Vollkommenheiten in andern Welten glänzen. Die Größe der Macht und Güte Gottes wird sich noch durch ganze Zeiten in den Geschöpfen verherrlichen; denn die Dauer harmonische Verbindung des Weltgebäudes, im Ganzen betrachtet, wird ewig seyn \*).

\*) Der würdige Herr Kollegienrath Schubert, in Petersburg schließt seine Astronomie (drey Bände in 4to, Petersb. 1811) mit folgenden merkwürdigen Worten: „Wenn man gleich nimmt, daß das Grundgesetz aller himmlischen Bewegung die allgemeine Attraktion jeder Masse im verkehrten doppelten Verhältnisse der Entfernung, ein Werk der Nothwendigkeit sey, weil ohne dasselbe keine Welt, auch nur kurze Zeit, bestehen könnte; so kann man doch nicht leugnen, daß nun, blicken wir ungeachtet, unzählige Arten möglich waren, die in dem Weltraume zu vertheilen, bey denen das Sonnensystem leicht Jahrtausende, aber nicht ewig, bestehen könnte. — von mir geführten Rechnungen, deren Resultate allein auf durch Beobachtungen bekannte Vertheilung der Planeten ruhen, und worüber sich gar keine Untersuchung im Wege keine Nothwendigkeit denken läßt, beweisen aber ausdrücklich, daß bey einer andern Vertheilung eine ganz andere Umwandlung, bey einem andern Verhältnisse der Massen, vielleicht eine endliche Zerstörung des Sonnensystems erfolgen würde; daß aber durch die wirkliche Vertheilung für ewige Dauer desselben gesorgt ist. Wer ist es, diese erhabenen Wahrheiten zu begreifen, ohne voll dem Bewunderung die unendliche Weisheit anzubeten, die die vollkommenste Maschine zu ewiger Dauer bestimmte, in ihre Einrichtung den Keim der Unsterblichkeit legte, und den Körpern unübersteigliche Gränzen vorgezeichnete, in dem großen Sphären-Tanz, ohne Verwirrung und Unterbrechung ewig fortdauern kann!“



## Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 629

Sollten wir, meine Leser, von diesen unzählbaren Königreichen Gottes jenseits der Erde, von diesen erhabenen Wundern der Schöpfung, welche unsere Wißbegierde schon in ihrer dämmernden Ferne so sehr reizen, nicht künftig eines nähern Anschauens gewürdigt werden? Sollten nicht dann die regen und unersättlichen Triebe unserer Seele nach größern Vollkommenheiten und Einsichten gestillt, und die Geheimnisse der großen Körper- und Geisterwelt, welche wir auf unserm Planeten zu erforschen uns vergeblich bemühen, sich unserm Verstande völlig aufklären? Wer wollte die Erfüllung dieser herzerhebenden Hoffnungen bezweifeln! Wenn wir unser Herz der Religion und der Tugend weihen, und dadurch schon hier auf Erden der Gottheit näher zu kommen uns bestreben; so wird einst, wenn die Scene dieses Lebens sich mit dem Grabe endiget, und wir mit unserer sichtbaren Hülle der Vergänglichkeit den Tribut zollen, unser Gott preisender und daher unsterblicher Geist, frey von den Banden des irdischen Körpers, in seiner ununterbrochenen Fortdauer sich durch alle Räume der Himmel aufschwingen, jene vollkommeneren Welten in einer größern Nähe anstaunen, den Plan des Ganzen in hellerem Lichte übersehen, und durch alle Künstigkeiten, von der Vaterhand des Allgütigen geleitet, stufenweise zu immer höhern Vollkommenheiten hinansteigen.

Wenn man mit solchen erhabenen Begriffen und Vorstellungen von der Majestät Gottes, der Größe und Vortreflichkeit des Weltgebäudes, der Würde und den frohen Aussichten des Menschen, seine ganze Seele erfüllt, so giebt der nächtliche Anblick eines heiter gestirnten Himmels ein unnenndbares Vergnügen. Hier lasse ich ungestört meiner

## 630 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

Einbildungskraft, meinen Hoffnungen und Ahnungen freien Lauf, und die Stille der Nacht erhöht und schärft meine Vorstellungen. Hier beleben mich Empfindungen, die die Welt nicht kennt. Hier sammlet mein Geist Stoff zum Denken. — Ich finde Gott auf meinem jetzigen Wohnplatze, diesem Tropfen im Ocean der Unendlichkeit, überall groß, schon unbegreiflich groß in seinen kleinsten Werken. Die Zusammensetzung eines Sandkorns, die Organisation des kleinsten Insekts übersteigt schon weit meine Begriffe; allein viel erhabener, viel größer denke ich mir die Majestät meines Schöpfers, wenn ich die Himmel, seiner Finger Werke, anschau; wenn ich einen Blick auf das Ganze richte, und Legionen Welten zum Gegenstande meiner Bewunderung nehme. Nie kann ich mir das Große und Unbegreifliche in den Werken der Allmacht erhabener vorstellen, als wenn ich die Wege des Lichts zum Maasstabe wähle, und damit in Gedanken den Abstand unzählbarer Sonnen mit ihren Sphären in den unbegrenzten Gefilden der Schöpfung ausmesse. Da finde ich die Macht, Weisheit, Güte und Vorsorge des unendlichen Wesens in einem weit höhern Glanze, als wenn die kurzichtige Einsalt der mehresten meiner Mitbürger diesen erhabenen Eigenschaften desselben mit dem Umfange der kleinen Erde Gränzen setzt. Wenn ich die lauten Stimmen der Offenbarungen Gottes, die regen Empfindungen des Innersten meiner Seele, meine gesammelten Ueberzeugungen und Erfahrungen, und die erhabenen Begriffe vom höchsten Wesen, die jene ehrwürdige Urkunde aufstellt, hieher zu Gefährtinnen nehme, so versinke ich in ein frohes Erstaunen. — Die unendliche Macht Gottes (dies sind alsdann meine Gedanken) schuf nicht allein Sonnen-



### Allgemeine Betracht. über d. Weltgebäude. 631

und Erdkugeln ohne Zahl, sondern ihr rastloses Aufsehen erhält sie auch alle in der schönsten Ordnung, und verbindet sie mit einander als Glieder der großen Kette, welche das vollkommenste Werk des Allerweisesten, die beste Welt des Schöpfers, und ein Ganzes ausmacht, worin keine Unvollkommenheit, kein wahres Uebel statt findet. Der unendliche Verstand Gottes kennt dies Ganze und dessen kleinsten Theile mit allen möglichen und wirklichen Veränderungen; denn Er ist in dem gränzenlosen Raum überall gegenwärtig. Seine Weisheit regiert die Welt, den Zusammenhang aller erschaffenen Dinge, nach ewigen Gesetzen, nach einem allgemeinen Plane, davon wir, Bewohner eines Punkts, nur einen unbegreiflich kleinen Theil überschauen und durchdenken können. Seine Vorsehung wacht, die ganze Stufenleiter der Dinge hinauf, für alle Wesen, vom geringsten Wurme, der sich vor unsern Blicken im Staube verliert, bis zum erhabensten Seraph, der viele Welten kennt. Er sorgt vornehmlich für seine vernünftigen Geschöpfe, welche Myriaden Weltkugeln bewohnen. Nicht ein einziges derselben bleibt seiner Allwissenheit verborgen. Er bemerkt jede ihrer Handlungen, und sogar ihre Gedanken von ferne. Noch ehe sich auf seinen Wink Welten bildeten, machte der Unererschaffene die größten und liebreichsten Veranstellungen zum Wohl ihrer Bewohner für unbegranzte Zeiten, und bestimmte nach Weisheit und Güte das Loos und die Schicksale derselben. Er wies einem jeden vernünftigen Geschöpfe diejenige Stelle in der allgemeinen Monarchie der Welt an, wo es nach dem Maaße der empfangenen Talente die Ehre seines großen Schöpfers befördern, die Absichten seines Daseyns erfüllen, und sich unter annehmungswürdigen Bedingungen

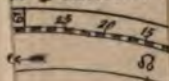


632 Dritte Abtheilung, vierter Abschnitt.

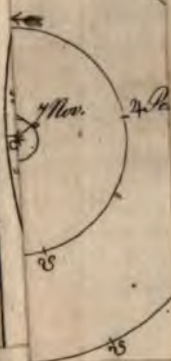
zu derjenigen Stufe der Glückseligkeit empor schwingen könne, deren es seinem endlichen Wesen nach nur immer fähig ist. —

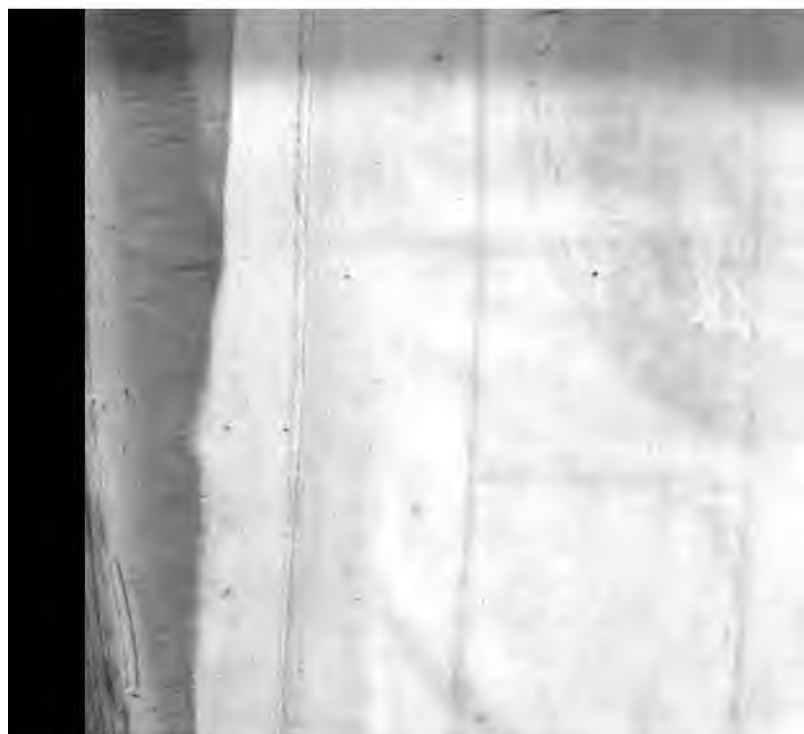
Aus diesen Betrachtungen lerne ich den Werth der irdischen Dinge schätzen, die Begebenheiten der kleinen Erde, welche ich bewohne, und die Schicksale ihrer Völker und einzelner Mitbürger, aus einem ganz andern als gewöhnlichen Gesichtspunkte beurtheilen; hier erlange ich richtigere Begriffe von einer allgemeinen Vorsehung und von dem Plan ihrer Regierung. Welche unvergleichlichen, welche beruhigenden Betrachtungen kann ich nicht hiebei anstellen? Wie viel Großes entdecke ich nicht schon hienieden! Aber welche Kenntnisse sind nicht jenseits des Grabes für mich aufbehalten? Wie viel werde ich nicht noch durch den gränzenlosen Zeitraum meiner künftigen Fortdauer zu studiren haben?

Der Planeten



Perih















JAN 13 1930

